

LECAAT VAN

MEJUFFROUW C. A. VAN WICKEVOORT CROMMELIN

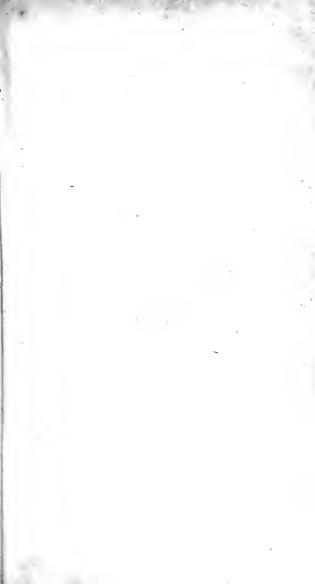
WILDHOEF

BLOEMENDAAL





L2 Boff TITO 7BR A00673





ŒUVRESCOMPLÈTES

) E

M. LE C.TE DE BUFFON.

P_{ARTIE} EXPÉRIMENTALE.



HISTOIRE

NATURELLE,

GÉNÉRALE ET PARTICULIÈRE.

Par M. le Comte DE BUFFON, Intendant du Jardin du Roi, de l'Académie Françoife, & de celle des Sciences, &c.

Tome Neuvième.



A PARIS,

E L'IMPRIMERIE ROYALE.

M, DCCLXXVI.



TABLE

De ce qui est contenu dans ce Volume.

Suite de la Partie Expérimentale.

Treizième Mémoire. Recherches de la cause de l'excentricité des couches ligneuses qu'on aperçoir quand on coupe horizontalement le tronc d'un arbre; de l'inégalité d'épaisseur, & du différent nombre de ces couches, tant dans le bois formé que dans l'aubier. page 1

QUATORZIÈME MÉMOIRE. Observations des disserens effets que produisent sur les végétaux les grandes gelées d'hiver & les petites gelées du printemps. 30

. PARTIE HYPOTHÉTIQUE
MÉMOIRE. Recherches
Gir le refroidissement de la 1 circ
& des Planètes 79
Second Mémoire. Fondemens des Recherches précédentes sur la
rempérature des Planetes 301
TARIF des Matières, page j &
I ABLE act - fully



HISTOIRE NATURELLE.

PARTIE EXPÉRIMENTALE.

TREIZIÈME MÉMOIRE.

- RECHERCHES

DE la cause de l'encentricité des couches ligneuses qu'on aperçoit quand on coupe horizontalement le tronc d'un arbre; de l'inégalité d'épaisseur, & du dissérent rent nombre de ces couches, tant dans le bois formé que dans l'aubier.

Par M. BUHAMEL & DEBUFFON.

N ne peut travailler plus utilement pour la Physique, qu'en constatant des faits douteux; & en établissant la vraie origine de ceux qu'on attribuoit sans font.

dement à des causes imaginaires ou insuffisantes. C'est dans cette vue que nous avons entrepris, M. de Buffon & moi, plusieurs rechetches d'Agricultute; que nous avons, par exemple, fait des observations & des expétiences sur l'accrosssement & l'enttetien des arbres, sut leuts maladies & sur leurs défauts, sut les planrations & sur le rétablissement des forêts, &c. Nous commençons à rendre compte à l'Académie du succès de ce ttavail, par l'examen d'un fait dont ptesque tous les auteurs d'Agriculture font mention, mais qui n'a été (nous n'hélitons pas de le dire) qu'entrevu, & qu'on a pout cette raison attribué à des causes qui sont bien éloignées de la vétité.

Tout le monde fait que, quand on coupe notizontalement le tronc d'un chêne, par exemple, on aperçoit dans le cœut & dans l'aubier des cercles ligneux qui l'enveloppent; ces cercles sont séparés les uns des autres par d'autres cercles ligneux d'une substance plus rare, & ce sont ces derniers qui distinguent & sépatent la crûe de chaque année: il est natutel de penset que fans des accidens particuliers, ils devroient être tous à peu-près d'égale épaisseur, &

également éloignés du centre.

Il en est cependant rout autrement, & la plupart des auteurs d'Agriculture, qui ont reconnu cette différence, l'ont attribuée à différentes causes, & en ont tiré diverses conséquences; les uns, par exemple, veulent qu'on observe avec soin la situation des jeunes arbres dans les pépinières, pour les orienter dans la place qu'on leur destine, ce que les Jardiniers appellent planter à la boussole; ils soutiennent que le côté de l'arbre, qui étoit opposé au Soleil dans la pépinière, soussire immanquablement de son action lorsqu'il y est exposé.

D'autres veulent que les cercles ligneux de tous les arbres soient excentriques, & toujours plus éloignés du centre ou de l'axe du tronc de l'arbre du côté du midi que du côté du nord, ce qu'ils proposent aux voyageurs qui seroient égarés dans les forêts, comme un moyen assuré de s'orienter & de retrouver leur route.

Nous avons cru devoir nous assurer par nous mêmes de ces deux faits; & d'abord pour reconnoître si les arbres rransplan-

tes soustrent lorsqu'ils se trouvent à une situation contraire à celle qu'ils avoient dans la pépinière, nous avons choifi cinquante ormes qui avoient été élevés dans une vigne, & non pas dans une pépinière toussue, asin d'avoir des sujets dont l'exposition sût bien décidée. J'ai fait, à une même hauteur, élever tous ces arbres, dont le tronc avoit douze à treize pouces de circonférence, & avant de les arracher, j'ai marqué d'une petite entaille le côté exposé au midi, ensuite je les ai fait planter sur deux lignes; observant de les mettre alternativement, un dans la fituation où il avoit été élevé, & l'autre dans une situation contraire, en sotte que j'ai eu vingt-cinq arbres orientes comme dans la vigne, à comparet avec vingt-cinq autres qui éroient dans une situation toute opposee: en les plantant ainsi alternativement, j'ai évité tous les soupçons qui auroient pu naître des veines de terre, dont la qualité change quelquesois tout d'un coup. Mes arbres sont prêts à faire leut troisième pousse, je les ai bien examinés, il ne me paroît pas qu'il y ait aucune différence entre les uns & les autres; il est probable qu'il n'y en aura pas dans la suire, car si le changement d'exposition doit produire quelque chose, ce ne peut être que dans les premières années, & jusqu'à ce que les arbres se soient accoutumés aux impressions du soleil & du vent, qu'on prétend être capables de produire un esset sensible

sur ces jeunes sujets. Nous ne déciderons cependant pas que cette attention est superflue dans tous les cas, car nous voyons dans les terres légères, les pêchers & les abricotiers de haute tige, plantés en espalier au midi, se dessécher entièrement du côté du soleil, & ne sublister que par le côté du mur. Il semble donc que dans les pays chauds, sur le penchant des montagnes, au midi, le soleil peut produire un esset sensible sur la partie de l'écorce qui lui est exposée; mais mon experience décide incontestablement que dans notre climat & dans les fituations ordinaires, il est inutile d'orienter les arbres qu'on transplante; c'est toujours une attention de moins, qui ne laifferoit pas que de gêner lorsqu'on plante des arbres en alignement; car, pour peu que le tronc des arbres soit un peu courbe,

ils font une grande dissormité quand on n'est pas le maître de mettre la courbure

dans le sens de l'alignement.

A l'égard de l'excentricité des couches ligneuses vers le midi, nous avons remarqué que les geus les plus au fait de l'exploitation des forets, ne sont point d'accord sur ce point. Tous, à la verité, conviennent de l'excentricité des couches annuelles; mais les uns pretendent que ces couches sont plus épailles du côté du nord, parce que, disentils, le soleil dessèche le côté du midi, & ils appuient leur sentiment sur le prompt accroissement des arbres des pays septentrionaux qui viennent plus vîte, & grosfissent davantage que ceux des pays meridionaux.

D'autres, au contraire, & c'est le plus grand nombre, prétendent avoir observé que les couches sont plus épaisses du côté du midi; &, pour ajouter à leur observation un raisonnement physique, ils disent que le soleil étant le principal moteur de la sève, il doit la déterminer à passer avec plus d'abondance dans la partie où il a le plus d'action, pendant que les pluies qui viennent souvent du vent du midi humectent l'écorce, la nourrissent, ou du moins préviennent le desséchement que la chaleur du soleil auroit pu causer.

Voilà donc des sujets de doute entre ceux-là même qui sont dans l'usage actuel d'exploiter des bois, & on ne doit pas s'en étonner; car les différentes circonstances produisent des variétés considérables dans l'accroissement des couches ligneuses. Nous allons le prouver par plusieurs ex-Periences; mais, avant que de les rappors ter, il est bon d'avertir que nous distinguons ici les chênes, d'abord en deux espèces; savoir, ceux qui portent des glands à longs pédicules, & ceux dont les glands sont presque colles à la branche. Chacune de ces espèces en donne trois autres; savoir, les chênes qui portent de très-gros glands, ceux dont les glands sont de médiocre grosseur, & ensin ceux dont les glands sont très-petits. Cette division, qui seroit grossière & imparfaite pour un Botaniste, sussiir aux forestiers, & nous l'avons adoptée, parce que nous avons eru apercevoir quelque différence dans la qualité du bois de ces espèces, & que d'ailleurs il se trouve dans nos forêts un

très-grand nombre d'espèces dissérentes de chênes dont le bois est absolument semblable, auxquelles par conséquent nous n'avons pas eu d'égard.

Expérience PREMIÈRE.

LE 27 mars 1734, pour nous assurer si les arbres croissent du côté du midi plus que du côté du nord, M. de Busson a sait couper un chêne à gros gland, âgé d'environ foixante ans, à un bon pied & denvi au-dellus de la furface du terrein, c'est-àdire, dans l'endroit où la tige commence à se bien arrondir, car les racines causent toujours un élargiflement au pied des arbres; celui-ci étoit situé dans une lissère découverte à l'orient, mais un peu couverte au nord d'un côté, & de l'autre au midi. Il a fair faire la coupe le plus horizontalement qu'il a été possible, & ayant mis la pointe d'un compas dans le centre des cercles annuels, il a reconnu qu'il coincidoir avec celui de la circonférence de l'arbre,& qu'ainsi tous les côtés avoient également groffi; mais, ayant fait couper ce même arbre à vingt pieds plus haut, le côté du

nord étoit plus épais que celui du midi; il a remarque qu'il y avoit une grosse branche du côté du nord, un peu au-dessous des vingt pieds.

Expérience II.

Le même jour, il a fait couper de la même façon, à un pied & demie au-dessus de terre, un chêne à petits glands, âgé d'environ quatre-vingts ans, situé comme le précédent; il avoit plus grossi du côté du midi que du côté du nord. Il a observé qu'il y avoit au-dedans de l'arbre un nœud fort serré du côté du nord qui venoit des racines.

Expérience III.

Le même jour, il a fait couper de même un chêne à glands de médiocre grosseur, âgé de soixante ans, dans une lisière exposée au midi; le côté du midi étoit plus fort que celui du nord, mais il l'étoit beaucoup moins que celui du levant. Il a fait fouiller au pied de l'arbre, & il a vu que la plus grosse racine étoit du côté du

Histoire Naturelle.

levant; il a ensuite fait couper cet arbre à deux pieds plus haut, c'est-à-dire, à près de quatre pieds de terre en tout, & à cette hauteur le côré du nord étoit plus épais que tous les autres.

Expérience IV.

Le même jout, il a fait coupet à la même hauteur un chêne à gros glands, agé d'environ soixante ans, dans une lissère exposée au levant, & il a trouvé qu'il avoit également grossi de tous côtés; mais, à un pied & demi plus haut, c'est-à-dire, à trois pieds au-dessus de la terre, le côté du midi étoit un peu plus épais que celui du nord.

Expérience V.

Un Autre chêne à gtos glands, âgé d'environ trente-cinq ans, d'une lisière exposée au levant, avoit grossi d'un tiets de plus du côté du midi que du côté du nord, à un pied au dessus de terre; mais, à un pied plus haut, cette inégalité diminuoit déjà, & à un pied plus haut, il avoit éga-

lement grossi de tous côtés: cependant en le faisant encore couper plus haut, le côté du midi étoit un tant soit peu plus sort.

Expérience VI.

Un AUTRE chêne à gros glands, âgé de trente-cinq ans, d'une lissère exposée au midi, coupé à trois pieds au-dessus de terre, étoit un peu plus fort au midi qu'au nord, mais bien plus fort du côté du levant que d'aucun autre côté.

Expérience VII.

Un Autre chêne de même âge & mêines glands, situé au milieu des bois, étoit également crû du côté du midi & du côté du nord, & plus du côté du levant que du côté du couchant.

Expérience VIII.

LE 29 mars 1734, il a continué ces epreuves & il a fait couper, à un pied & demi au-dessus de terre, un chêne à gros glands, d'une très-belle venue, âgé de

A vj

12 Histoire Naturelle.

quarante ans, dans une lisière exposée au midi; il avoit grosse du côté du nord beaucoup plus que d'aucun autre côté; celui du midi étoit même le plus foible de tous. Ayant fait fouiller au pied de l'arbre, il a trouvé que la plus grosse racine étoit du côté du nord.

Expérience IX.

Un Autre chêne de même espèce, même âge & à la même position, coupé à la même hauteur d'un pied & demi audessus de la surface du terrein, avoit grossi du côté du midi plus que du côté du nord. Il a fait souiller au pied, & il a trouvé qu'il y avoit une grosse racine du côté du midi, & qu'il n'y en paroissoit point du côté du nord.

Expérience X.

Un AUTRE chêne de même espèce, mais âgé de soixante aus, & absolument isolé, avoit plus grossi du côté du nord que d'aucun autre côté. En souillant il a trouvé que la plus grosse racine étoit du côté du nord.

Je pourrois joindre à ces observations beaucoup d'autres pareilles que M. de Buffon a fait exécuter en Bourgogne, de même qu'un grand nombre que j'ai faites dans la forêt d'Orléans, qui se montent à l'examen de plus de quarante arbres, mais dont il m'a paru inutile de donner le détail. Il sussit de dire qu'elles décident toutes que l'aspect du midi ou du nord, n'est point du tout la cause de l'excentricité des couches ligneuses, mais qu'elle ne doit s'attribuer qu'à la position des racines & des branches, de sorte que les couches ligneuses sont toujours plus épaisses du côté où il y a plus de racines ou de plus vigoureuses. Il ne faut cependant pas manquer de rapporter une expérience que M. de Button a faite, & qui est absolument décitive.

Il choisit ce même jour, 29 mars, un chêne isolé, auquel il avoit remarqué quatre racines à peu-près égales & disposées assez régulièrement, en sorte que chacune répondoit à très-peu près à un des quarre points cardinaux, & l'ayant fait couper à un pied & demi au-dessus de la surface du terrein, il trouva, comme il le soupçon,

noir, que le centre des couches ligneus ses coincidoit avec celui de la circonférence de l'arbre, & que par conséquent il avoir grossi de tous côtés également.

Ce qui nous a pleinement convaincu que la vraie cause de l'excentriciré des couches ligneuses est la position des racines, & quesques des branches, & que si l'aspect du midi ou du nord, &c. influe sur les arbres pour les faire grossir inégalement, ce ne peut êtte que d'une manière insers sible, puisque dans tous ces arbres, tantôt c'étoir les couches ligneuses du côté du midi qui étoient les plus épaisses, & tantôr celles du côté du nord ou de tout autre côté, & que, quand nous avons coupé des troncs d'arbres à disserntes hauteurs, nous avons trouvé les couches ligneuses, tantôt plus épaisses d'un côté, tantôt d'un aurre.

Cetre dernière observation m'a engagé à faire sendre plusieurs corps d'arbres par le milieu. Dans quelques-uns, le cœur suivoit à peu-près en ligne droite l'axe du tronc; mais dans le plus grand nombre, & dans les bois même les plus parsaits & de la meilleure sente, il faisoit des

inflexions en forme de zigzag; outre cela, dans le centre de presque rous les arbres, j'ai remarqué aussi-bien que M. de Buston, que dans une épaisseur d'un pouce, ou un Pouce & demi vers le centre, il y avoit plusieurs petits nœuds, en sorte que le bois ne s'est rrouvé bien franc qu'au-delà de

cette petire épaisseur.

Ces nœuds viennent sans doute de l'éruption des branches que le chêne pousse en quantité dans sa jeunesse, qui, venant à perir, se recouvrent avec le temps, & forment ces petits nœuds auxquels on doit attribuer en partie cette direction irrégulière du cœur qui n'est pas naturelle aux arbres. Elle peut venir aussi de ce qu'ils ont perdu dans leur jeunesse leur flèche ou montant principal par la gelée, l'abrou-tissement du bétail, la force du vent ou de quelqu'autre accident, car ils font alors obligés de nourrir des branches latérales pour en former leurs tiges, & le cœur de ces branches ne répondant pas à celui du tronc, il s'y fait un changement de direction. Il est vrai que peu à peu ces branches se redressent; mais il reste toujours une inflexion dans le cœur de ces arbres-

16 Histoire Naturelle.

Nous n'avons donc pas apercu que l'exposition produisît rien de sensible sur l'épaisseur des couches ligneuses, & nous croyons que quand on en remarque plus d'un côté que d'un aurre, elle vient presque toujours de l'insertion des racines, ou de l'éruption de quelques branches, soit que ces branches existent actuellement, ou qu'ayant péri, leur place soit recouverte. Les plaies cicatrisées, la gélivure, le double aubier, dans un même arbre, peuvent encore produire cette augmentation d'épaisseur des couches ligneuses; mais nous la croyons absolument indépendante de l'exposition, ce que nous allons encore prouver par plusieurs observations familières.

OBSERVATION PREMIÈRE.

Tout le monde peut avoir remarqué dans les vergers, des arbres qui s'emportent, comme disent les Jardiniers, sur une de leurs branches, c'est-à-dire, qu'ils poussent sur cette branche avec vigueur, pendant que les aurres restent chétives & languissantes. Si l'on fouille au pied de

ces arbres pour examiner leurs racines, on trouvera à peu-près la même chose qu'au-dehors de la terre, c'est-à-dire, que du côté de la branche vigoureuse, if y aura de vigoureuses racines, pendant que celles de l'autre côté seront en mauvais état.

OBSERVATION I.I.

Qu'un Arbre soit planté entre un gazon & une terre saçonnée, ordinairement la partie de l'arbre, qui est du côté de la terre labourée, sera plus verte & plus vigouteuse que celle qui répond au gazon.

OBSERVATION III.

On voir souvent un arbre perdre subitement une branche, & si l'on souille au pied, on trouve le plus ordinairement la cause de cet accident dans le mauvais état où se trouvent les racines qui répondent à la branche qui a péri.

OBSERVATION IV.

Si on coupe une grosse racine à un

arbre; comme on le fait quelquefois poul mettre un atbre à fruit, ou pour l'empêcher de s'emporrer fur une branche, on fait languir la partie de l'arbre à la quelle cette racine correspondoit; mais il n'arrive pas toujours que ce soit celle qu'on vouloit assoiblir, parce qu'on n'est pas toujours assuré à quelle partie de l'arbre une racine porte sa nourriture, & une même racine la porte souvent à plusieur branches; nous en allons dire quelque chose dans un moment.

OBSERVATION V.

Qu'on fende un arbre, depuis une de ses branches, par son tronc, jusqu'à un de ses racines, on pourra remarquer qu'es racines, de même que les branches sont formées d'un faisceau de sibres, qu'sont une continuation des sibres longitudinales du tronc de l'arbre.

Toutes ces observations semblent prot ver que le tronc des arbres est compos de dissérens paquets de sibres longitud nales, qui répondent par un bout à un racine, & par l'autre, quelquesois à une & d'autres fois à plusieurs branches; en sorte que chaque faisceau de sibres paroît recevoir sa nourriture de la racine dont il est une continuation. Suivant cela, quand une racine périt, il s'en devroit suivre le desséchement d'un faisceau de fibres dans la partie du tronc & dans la branche correspondante, mais il faut remarquer:

1.º Que dans ce cas les branches ne font que languir, & ne meurent pas entièrement :

2.° Qu'ayant gressé par le milieu sur un sujet vigoureux une branche d'orme assez forte qui étoit chargée d'autres petites Branches, les rameaux qui étoient sut la partie inférieure de la branche greffée, poussèrent quoique plus foiblement que ceux du sujet. Et j'ai vu aux Chartreux de Paris, un oranger sublister & grossir en cette situation quatre ou cinq mois sur le sauvageon où il avoit été gressé. Ces expériences prouvent que la nourtiture qui est portée à une partie d'un arbre, se communique à toutes les autres, & par conséquent la sève a un mouvement de communication latérale. On peut voir

fur cela les expériences de M. Hales; mais ce mouvement latéral ne nuit pas affez au mouvement direct de la sève, pour l'empêcher de se rendre en plus grande abon-dance à la partie de l'arbre, & au failceau même des fibres qui correspond à la racine qui la fournit, & c'est ce qui fait qu'elle le distribue principalement à une partie des branches de l'arbre, & qu'on voit ordinairement la partie de l'arbre oi répond une racine vigoureuse, profiter plus que tout le reste, comme on le peut remarquer sur les arbres des lisières des forêts, car leurs meilleures racines étant presque toujours du côté du champ, c'est aussi de ce côté que les couches ligneuses sont communément les plus épaisses.

Ainsi, il paroît par les expériences que nous venons de rapportet, que les couches ligneuses sont plus épaisses dans les endroits de l'arbre où la sève a été portée en plus grande abondance, soit que cela viennt des racines ou des branches, car on sait que les unes & les autres agissent de cort cert pour le mouvement de la sève.

C'est cette même abondance de sève qui fait que l'aubier se transforme plutôr es

bois ; c'est d'elle dont dépend l'épaisseur relative du bois parfait avec l'aubier dans les différens terreins & dans les diverses espèces, car l'aubier n'est autre chose qu'un hois imparfait, un hois moins dense, qui a besoin que la sève le traverse, & y dépose des parties fixes pour remplir ses pores, & le rendre semblable au bois : la partie de l'aubier dans laquelle la sève passera en plus grande abondance, fera donc celle qui fe transformera plus promptement en bois parfait, & cette transformation doit, dans les mêmes espèces, suivre la qualité du

Expériences.

M. de Buffon a fait scier plusieurs chênes à deux ou trois pieds de terre, & ayant fait Polir la coupe avec la plane, voici ce qu'il a remarqué:

Un chêne âgé de quarante-six ans environ, avoit d'un côté quatorze couches annuelles d'aubier, & du côté opposé il en avoit vingt; cependant les quatorze couches étoient d'un quart plus épaisses que les vingt de l'autre côté.

Un autre chêne, qui paroissoit du même âge, avoit d'un côté seize couches d'au bier, & du côté opposé il en avoit vingt deux; cependant les seize couches étoient d'un quart plus épaisses que les vingt-deux.

Un autre chêne de même âge, avoit d'un coté vingt couches d'aubier, & du côté opposé il en avoit vingt-quatre; ce pendant les vingt couches étoient d'un quart plus épaisses que les vingt-quatre.

Un autre chêne de même âge, avoir d'un côté dix couches d'aubier, & du côté opposé il en avoit quinze; cependant les dix cou ches étoient d'un fixième plus épaisses que

les quinze.

Un autre chêne de même âge, avoit d'uf côté quatorze couches d'aubier, & de l'aurre vingt-une; cependant les quatorze couche étoient d'une épaisseur presque double de celles des vingr-une.

Un chêne de même âge, avoir d'un côr onze couches d'aubier, & du côté oppol il en avoit dix-fept; cependant les onze couches étoient d'une épaisseur double de

celles des dix-sept.

Il a fait de semblables observations [1] les trois espèces de chênes qui se trouver

le plus ordinairement dans les forêts, & li n'y a point apperçu de différence.

Toutes ces expériences prouvent que l'épaisseur de l'aubier, est d'autant plus grande que le nombre des couches qui le forment est plus petit. Ce fait paroît singulier, l'explication en est cependant assée. Pour la rendre plus claire, supposons, pour un instant, qu'on ne laisse à un arbre que deux racines, l'une à droite, double de celle qui est à gauche; si on n'a point d'attention à la communication latérale de la sève, le côté droit de l'atbre recevroit une fois autant de nourriture que le côté gauche; les cercles annuels groffireient donc plus à droite qu'à gauche, & en même temps la partie droite de l'arbre se transformeroit plus promptement en hois parfait que la partie gauche, parce qu'en se distribuant plus de sève dans la partie droite que dans la gauche, il se déposeroit dans les interstices de l'aubier un plus grand nombre de patties fixes propres à former le bois.

Il nous paroît donc assez bien prouvé que de plusieurs arbres plantés dans le même terrein, ceux qui croissent plus vîte ont leurs couches ligneuses plus épaisses;

& qu'en même temps leur aubier se convertit plutôt en bois que dans les arbres
qui croillent lentement. Nous allons maint
tenant faire voir que les chênes qui sont
crûs dans les terreins maigres ont plus d'aubier, par proportion à la quantité de leuf
bois, que ceux qui sont crûs dans les bons
terreins. Effectivement, si l'aubier ne se
convertit en bois parfait qu'à proportion
que la sève qui le traverse y dépose de
parties sixes, il est clair que l'aubier sept
bien plus long-temps à se convertir est
bois dans les terreins maigres que dans le
bons terreins.

C'est aussi ce que j'ai remarqué en ext minant des bois qu'on abarroit dans un vente, dont le bois étoit beaucoup mes seur à une de ses extrémités qu'à l'autre simplement parce que le terrein y avo

plus de fonds.

Les arbres qui étoient venus dans partie où il y avoit moins de bonne terrétoient moins gros, leurs couches ligneulé étoient plus minces que dans les autre ils avoient un plus grand nombre de colches d'aubier, & même généralement plus d'aubier par proportion à la grosseur

leur bois; je dis par proportion au bois, cat si on se contentoit de mesurer avec un compas l'épaisseur de l'aubier dans les deux terreins, on le trouveroit communément bien plus épais dans le bon terrein que dans l'autre.

M. de Buffon a suivi bien plus loin ces oblervations, car ayant fait abattre dans un terrein sec & graveleux, où les arbres commencent à couronner à trente ans, un grand nombre de chênes à médiocres & Petits glands, tous âgés de quarante-six ans; il sit aussi abattre autant de chênes de même espèce & du même âge dans un bon terrein, où le bois ne couronne que fort tard. Ces deux terreins sont à une Portée de fusil l'un de l'autre, à la même expolition, & ils ne different que par la qualité & la profondeur de la honne terre, qui dans l'un est de quelques pieds, & dans l'autre de huit à neuf pouces seulement. Nous avons pris avec une règle & un compas les mesures du cœur & de l'aubier de tous ces différens arbres, & après avoir fait une Table de ces mesures, & avoir pris la moyenne entre toutes, nous avons trouvé: Tome IX.

1.º Qu'à l'âge de quarante-fix ans, dans le terrein maigre, les chênes communs ou de gland médiocre, avoient 1 d'aubier & 2 + $\frac{2}{9}$ de cœur, & les chênes de perits glands 1 d'aubier & 1 + $\frac{1}{16}$ de cœur; ainsi, dans le rerrein maigre, les premiers ont plus du double de cœur que les derniers:

2.º Qu'au même âge de quarante-six ans; dans un bon rerrein, les chênes communs avoient 1 d'aubier & 3 de cœur, & les chênes de petits glands 1 d'aubier & 2 ½ de cœur; ainsi, dans les bons terreins, les premiers ont un sixième de cœur plus que

les derniers:

3.º Qu'au même âge de quarante-six ans, dans le même terrein maigre, les chênes communs avoient seize ou dix sept couches ligneuses d'aubier, & les chênes de perits glands en avoient vingt-une jains, l'aubier se convertit plus rôt en cœus dans les chênes communs que dans les chênes de perits glands:

4.º Qu'à l'âge de quarante-six ans, la grosseur du bois de service, y compris l'aubies des chênes à petits glands dans le mauvait terrein, est à la grosseur du bois de service

27 des chênes de même espèce dans le bon terrein comme 21 1 font à 29; d'où l'on tire, en supposant les hauteurs égales, la proportion de la quantité de bois de fervice dans le bon terrein à la quantité dans le mauvais terrein comme 841 sont à 462, c'est-à-dire, presque double; & comme les arbres de même espèce s'élèvent à proportion de la bonté & de la profondeut du terrein, on peut assurer que la quantité du bois que fournit un bon terrein est beaucoup plus du double de celle que produit un mauvais terrein. Nous ne parlons ici que du bois de service, & point du tout du taillis; car, après avoir fait les mêmes épreuves & les mêmes calculs sur des arbres beaucoup plus jeunes, comme de vingt-cinq à trente ans, dans le bon & le mauvais terrein, nous avons trouvé que les différences n'étoient pas à beaucoup près si grandes; mais comme ce détail seroit un peu long, & que d'ailleurs il y entre quelques expériences sur l'aubier & le cœur du chêne, selon les différens ages, sur le temps absolu qu'il faut à l'aubier pour se transformer en cœur, & sur le produit des terreins mais gres, comparé au produit des bons terreins,

nous tenvoyons le tout à un autte Mémoire. Il n'est donc pas douteux que, dans les tetteins maigtes, l'aubiet ne soit plus épais, pat proportion au bois, que dans les bons terreins; & quoique nous ne rapportions rien ici que sur les proportions des arbres qui se sont trouvés bien sains, cependant nous temarquerons en palfant que ceux qui étoient un peu gâtés avoient toujouts plus d'aubier que les autres. Nous avons pris aussi les mêmes proportions du cœut & de l'aubier dans les chênes de différens âges, & nous avons reconnu que les couches ligneuses étoient plus épaisses dans les jeur nes arbres que dans les vieux, mais auf qu'il y en avoit une bien moindre quantité Concluons donc de nos expériences & de nos observations:

I. Que dans tous les cas où la sève el portée avec plus d'abondance, les couche ligneuses, de même que les couches d'au bier, y sont épaisses, soit que l'abondance de cette sève soit un effet de la bonté d'tetrein ou de la bonne constitution de l'at bre, soit qu'elle dépende de l'âge de l'ar bre, de la position des branches ou de

racines, &c:

II. Que l'aubier se convertit d'autant plus tôt en bois, que la sève est porrée avec plus d'abondance dans les arbres ou dans une porrion de ces arbres que dans une autre, ce qui est une suite de ce que nous venons de dire:

III. Que l'excentricité des couches ligneur fes dépend entièrement de l'abondance de la sève, qui se trouve plus grande dans une portion d'un arbre que dans une autre, ce qui est toujours produit par la vigueur des racines ou des branches qui répondent à la partie de l'arbre où les couches sont les plus épaisses & les plus éloignées du centre:

IV. Que le cœur des arbres suit trèsrarement l'axe du tronc, ce qui est produit quelquesois par l'épaisseur inégale des couches ligneuses dont nous venons de parler, & quelquesois par des plaies recouvertes ou des extravasions de substance, & souvent par les accidens qui ont fait périr le montant principal.



QUATORZIÈME MÉMOIRE.

OBSERVATIONS

DES différens effets que produisent sur les végétaux les grandes gelées d'hiver & les petites gelées du printemps.

Par M. rs du Hamel & de Buffon.

L A Physique des végétaux, qui conduit à la perfection de l'Agriculture, est une de ces Sciences dont le progrès ne s'augmente que par une multitude d'observations qui ne peuvent être l'ouvrage ni d'un homme seul ni d'un temps borné. Aussi ces observations ne passent-elles guère pour certaines que lorsqu'elles ont été répérées & combinées en disserent sieux, en disserentes saisons, & par disserentes personnes qui aient eu les mêmes idées. Ç'a été dans cette vue que nous nous sommes joints, M. de Busson & moi, pour travailler de concert à l'éclaircissement d'un nombre de phénomènes dissiciles à expliquer dans cette

Partie de l'histoire de la Nature, de la conno flance desquels il peur résulter une infinité de choses utiles dans la pratique de

L'Agriculture.

L'accueil dont l'Académie a favorisé les prémices de cette association, je veux dire le Mémoire formé de nos obsérvations sur l'excentricité des couches ligneuses, sur l'inégalité de l'épailleur de ces couches, fur les circonstances qui font que l'aubier se convertit plus tôt en bois, ou reste plus long temps dans fon état d'aubier ; cet accueil, dis-je, nous a encouragés à donner également toute notre attention à un autre point de cette physique végetale, qui ne demandoit pas moins de recherches, & qui n'a pas moins d'utilité que le ptemier.

La gelée est quelquefois si forte pendant l'hiver qu'elle détruit presque tous les végétaux, & la disette de 1709 est une époque

de ses cruels effers.

Les grains périrent entièrement, quelques espèces d'arbres, comme les noyers, perirent aussi sans ressource; d'autres, comme les oliviers & presque tous les arbres fruitiers furent moins maltraités, ils repoussèrent de dessus leur souche, leurs

B iv

racines n'ayant point été endommagées. Enfin plusieurs grands arbres plus vigoureux poussèrent au printemps presque sur toutes leurs branches, & ne parurent pas en avoir beaucoup soussert. Nous ferons cependant remarquer dans la suite les dommages réels & irréparables que cet hiver leur a causés.

Une gelée qui nous prive des choses les plus nécessaires à la vie, qui fait périr entièrement plusieurs espèces d'arbres utiles, & n'en laisse presque aucun qui ne se ressente de sa rigueur, est certainement des plus redoutables; ainsi, nous avons tout à craindre des grandes gelées qui viennent pendant l'hiver, & qui nous réduiroient aux dernières extrémités si nous en ressentions plus souvent les estes; mais heureusement on ne peut citer que deux ou trois hivers qui, comme celui de l'année de 1709, aient produit une calamité si générale.

Les plus grands désordres que causent jamais les gelées du printemps, ne portent pas à beaucoup près sur des choses aussi essentielles, quoiqu'elles endommagent les grains, & principalement le seigle lorsqu'il est nouvellement épié & en lait : on s'a

jamais vu que cela ait produit de grandes disertes; elles n'affectent pas les parties les plus solides des arbres, leur tronc ni leurs branches, mais elles détruisent totalement leurs productions, & nous privent de récoltes de vins & de fruits, & par la suppression des nouveaux bourgeons, elles causent un dommage considérable aux forêts.

Ainsi, quoiqu'il y ait quelques exemples que la gelée d'niver nous ait réduits à manquer de pain, & à être privés pendant plusieurs années d'une infinité de choses utiles que nous fournissent les végétaux ; le dommage que causent les gelées du printemps nous devient encore plus imporrant, parce qu'elles nous affligent beaucoup plus fréquemment; car, comme il arrive presque tous les ans quelques gelées en cette saison, il est rare qu'elles ne diminuent nos revenus.

A ne considérer que les effets de la gelée, même rrès-superficiellement, on apperçoit déjà que ceux que produisent les fortes gelées d'hiver, sont très-différens de ceux qui sont occasionnés par les gelées du princemps, puisque les unes attaquent le corps même & les parties les plus solides des arbres, au lieu que les autres détruisent

fimplement leurs productions, & s'oppofent à leurs accroissemens. C'est ce qui sera plus amplement prouvé dans la suite de ce Mémoire.

Mais nous ferons voir en même temps qu'elles agissent dans des circonstances bien dissérentes, & que ce ne sont pas roujours les terroirs, les expositions & les situations où l'on remarque que les gelées d'hiver ont produit de plus grands désordres, qui soussirent le plus des gelées du printemps.

On conçoit bien que nous n'avons pas pu parvenir à faire cette distinction des essets de la gelée qu'en rassemblant beaucoup d'observations qui rempliront la plus grande partie de ce Mémoire. Mais seroient elles simplement curieuses, & n'auroient elles d'utilité que pour ceux qui voudroient rechercher la cause physique de la gelée? Nous espérons de plus qu'elles seront prostables à l'Agriculture, & que, si elles ne nous mettent pas à portée de nous garantis entièrement des torts que nous fait la gelée, elles nous donneront des moyens pour en parer une partie: c'est ce que nous aurons soin de faire sentir à mesure que nos observations nous en sourniront l'occasion. Il faut

donc en donner le détail, que nous commencerons par ce qui regarde les grandes gelées d'hiver; nous parlerons ensuire des gelées du printemps.

Nous ne pouvons pas raisonner avec autant de certitude des gelées d'hiver que de celles du printemps, parce que, comme nous l'avons dejà dit, on est assez heureux pour n'éprouver que rarement leurs triftes

La plupart des arbres étant dans cette saison dépouillés de fleurs, de fruits & de feuilles, ont ordinairement leurs bourgeons endurcis & en état de supporter des gelées assez forres, à moins que l'éré précédent n'ait été frais; car en ce cas les bourgeons n'étant pas parvenus à ce degré de maturité, que les Jardiniersa ppellent aoûtés, ils sont hors d'état de résister aux plus médiocres gelees d'hiver; mais ce n'est pas l'ordinaire, & le plus fouvent les bourgeons mûrissent avant Phiver, & les arbres supportent les rigueurs de cette saison sans en être endommagés, à moins qu'il ne vienne des froids excessifs, joints à des circonstances fâcheuses, dont nous parlerons dans

Nous avons cependant trouvé dans les forêts beaucoup d'arbres attaqués de défauts considérables, qui ont certainement été produits par les fortes gelées dont nous venons de parler, & particulièrement par celle de 1709; car, quoique cette énorme gelée commence à être assez ancienne, elle a produit dans les arbres qu'elle n'a pas entièrement détruits, des défauts qui ne s'effaceront jamais.

Ces défauts sont, 1.º des gerces qui suivent la direction des fibres, & que les

gens de forêts appellent *gelivures*: 2.° Une portion de bois mort renfermée dans le bon bois, ce que quelques forestiers appellent la gelivure entrelardée.

Enfin le double aubier qui est une couronne entière de bois imparfait, remplie & recouverte par de bon bois, il faut de tailler ces défauts, & dire d'où ils procèdent. Nous allons commencer par ce qui

regarde le double aubier.

L'aubier est, comme l'on sait, une couronne ou une ceinture plus ou moins épaisse de bois blanc & imparfait, qui, dans prefque tous les arbres, se distingue aisément du bois parfait, qu'on appelle le cœur, par

la différence de sa couleur & de sa dureté. Il se trouve immédiatement sous l'écorce, & il enveloppe le bois parfait, qui, dans les arbres sains, est à peu-près de la même couleur, depuis la circonférence jusqu'au centre; mais dans ceux dont nous voulons parler, le bois parfair se trouve séparé par une seconde couronne de bois blanc, en forte que sur la coupe du tronc d'un de ces arbres, on voit alternativement une couronne d'aubier, puis une de bois parfait, ensuite une seconde couronne d'aubier, & enfin un massif de bois parsait. Ce defaut est plus ou moins grand, & plus ou moins commun, selon les dissérens terreins & les différentes situations ; dans les terres fortes & dans le toussu des sorêts, il est plus rare & moins confidérable que dans les clairières & dans les terres légères.

A la seule inspection de ces couronnes de bois blanc, que nous appellerons dans la suite le faux aubier, on voit qu'elles sont de mauvaise qualité; cependant, pour en être plus certain, M. de Busson en a fait faire pluseurs petits soliveaux de deux pieds de longueur, sur neuf à dix lignes d'équarrissage, & en ayant sait saire de

pareils de véritable aubier, il a fait tompre les uns & les autres en les chargeant dans leur milieu, & ceux de faux aubier ont toujours rompu fous un moindre poids que ceux du vérirable aubier, quoique, comme l'on fair, la force de l'aubier foit très-petite en comparaison de celle du bois formé.

Il a ensuite pris plusieurs morceaux de ces deux espèces d'aubier, il les a pesés dans l'air & ensuite dans l'eau, & il a trouvé que la pesanteur spécifique de l'aubier naturel étoit toujours plus grande que celle du faux aubier. Il a fait ensuite la même expérience avec le bois du centre de ces mêmes arbres, pour le comparer à celui de la couronne qui se trouve entre les deux aubiers, & il a reconnu que la différence étoit à peu-près celle qui se trouve naturellement entre la pesanteur du bois du centre de tous les arbres & celle de la circonférence; ainsi, rout ce qui est devenu hois parfait dans ces arbres de fectueux, s'est rrouvé à peu-près dans l'or dre ordinaire. Mais il n'en est pas de même du faux aubier, puisque, comme le prov vent les expériences que nous venons de

rapporter, il est plus foible, plus tendre & plus léger que le vrai aubier, quoiqu'il ait été formé vingt & vingt-cinq aus auparavant, ce que nous avons reconnu en comptant les cercles annuels, tant de l'aubier que du bois qui recouvre ce faux aubier; & cette observation, que nous avons répétée sur nombre d'aubres, prouve incontestablement que ce défaut est une suite du grand froid de 1709 : car il ne faut pas être surpris de trouver toujours quelques couches de moins que le nom-bre des années qui se sont écoulées depuis 1709, non-seulement parce qu'on ne peut jamais avoir, par le nombre des cou-ches ligneuses, l'âge des arbres qu'à trois ou quatre années près, mais encore parce que les premières couches ligneuses qui se sont formées depuis 1709, étoient si minces & si consuses, qu'on ne peut les distinguer bien exactemenr.

Il est encore sûr, que c'est la portion de l'arbre qui étoit en aubier dans le temps de la grande gelée de 1709, qui, au lieu de se persectionner & de se convertir en bois, est au contraire devenue plus désectueuse; on n'en peut pas douter après les expériences que M. de Buffon a faites pour s'assurer de la qualité de ce faux aubier.

D'ailleurs il est plus naturel de penser que l'aubier doir plus soussirir des grandes gelees que le bois forme, non-seulement parce qu'étant à l'extérieur de l'arbre, est plus exposé au froid, mais encore parce qu'il contient plus de sève, & que les fibres sont plus tendres & plus délicates que celles du bois. Tout cela paroît d'a bord fouffrir peu de difficulté, cependant on pourroit objecter l'oblezvation rappor tée dans l'histoire de l'Académie, anné 1710, par laquelle il paroît qu'en 1709 les jeunes arbres ont mieux supporté le grand froid que les vieux arbres; mais comme le fait que nous venons de rapperrer est certain, il faut bien qu'il y a quelque différence entre les parties orga niques, les vaisseaux, les fibres, les vell' cules, &c. de l'aubier des vieux arbres & de celui des jeunes : elles feront peut-êtrt plus fouples, plus capables de prêter dan ceux-ci que dans les vieux, de telle forte qu'une force qui sera capable de fairl rompre les unes, ne fera que dilater les

autres. Au reste, comme ce sont là des choses que les yeux ne peuvent aperce-voir, & dont l'esprit teste peu satisfait, nous passerons plus légèrement sur ces conjectures, & nous nous contenterons des faits que nous avons bien observés. Cet aubier a donc beaucoup souffert de la gelée, c'est une chose incontestable, mais a-t-il été entièrement désorganisé : il pourroit l'être sans qu'il s'en sût suivi la mort de l'arbre, pourvu que l'écorce fûr restée saine, la végétation auroit pu continuer. On voit tous les jouts des saules & des ormes qui ne subsistent que par leur écorce: & la même chose s'est vue long-temps à la pépinière du Roule sur un oranger qui n'a péri que depuis quelques années.

Mais nous ne croyons pas que le faux aubier dont nous parlons foit mott, il m'a toujours paru être dans un état bien différent de l'aubier qu'on trouve dans les arbres qui sont attaqués de la gelivure entrelatdée, & dont nous parlerons dans un moment; il a aussi paru de même à M. de Buffon, lorsqu'il en a fait faire des soliveaux & des cubes, pour les expériences que nous avons rapportées; & d'ailleurs

s'il eût été délorganilé, comme il s'étend sur route la circonférence des arbres, il auroit interrompu le mouvement latéral de la sève, & le bois du centre qui se seroit trouvé recouvert par cette enveloppe d'aubier mort, n'auroit pas pu vé geter, il setoit mort aussi, & se teroit altéré, ce qui n'est pas arrivé, comme le prouve l'expérience de M. de Buffon, que je pourrois confirmer par plusieurs que j'ai exécutées avec soin, mais dont je ne parlerai pas pour le présent, parce qu'elles ont été faites dans d'autres vues; cepen' dant on ne conçoit pas aisément commens cet aubier a pu être altéré au point de ne pouvoir se convertir en bois, & que biest soin qu'il soit mort, il ait même été est état de fournir de la sève aux couches ligneuses qui se sont formées pardessis dans un état de perfection, qu'on peul comparer aux bois des arbres qui n'on souffert aucun accident. Il faut bien ce pendant que la chose se soit passée ainsi. & que le grand hiver ait causé une ma ladie incurable à cet aubier, car s'il étost mort aussi-bien que l'écorce qui le recov vre, il n'est pas douteux que l'arbre auro

péri entièrement; c'est ce qui est arrivé, en 1709, à plusieurs arbres dont l'écorce s'est détachée, qui, par un reste de sève qui étoit dans leur tronc, ont poussé au printemps, mais qui sont morts d'épuisement avant l'automne, faute de recevoir

assez de nourriture pour subsister.

Nous avons trouvé de ces faux aubiers qui étoient plus épais d'un côté que d'un autre, ce qui s'accorde à merveille avec l'état le plus ordinaire de l'aubier. Nous en avons aussi trouvé de très-minces, ap-Patemment qu'il n'y avoit eu que quel-ques couches d'aubier d'endommagées. Tous ces faux aubiers ne sont pas de la même couleur, & n'ont pas soussert une altétation égale, ils ne sont pas aussi mauvais les uns que les autres, & cela s'accorde à merveille avec ce que nous avons dit plus haut. Enfin nous avons fair fouiller au pied de quelques-uns de ces arbres, pour voir s ce même défaut existoit aussi dans les racines, mais nous les avons trouvées trèssaines; ainsi, il est probable que la terre qui les recouvroit les avoit garanties du grand froid.

Voilà donc un effet des plus fâcheux

des gelées d'hiver, qui, pour être renferme dans l'intérieur des arbres, n'en est pas moins à craindre, puisqu'il rend les arbres qui en sont attaqués, presque inutiles poul toutes sortes d'ouvrages; mais, outre celas il est très fréquent, & on a toutes les peines du monde à trouver quelques arbres qui en soient totalement exempts; cependan on doit conclure des observations que nous venons de rapporter, que tous les arbres dont le bois ne suit pas une nuance réglée depuis le centre où il doit être d'une couleur plus foncée jusqu'auprès de l'aubier, où la couleur s'éclaircit un peu doivent être soupçonnés de quelques de fauts, & même être entiérement rebute pour les ouvrages de conséquence, si différence est considérable. Disons main tenant un mot de cet autre défaut, qu' avons appelé la gelivure entrelardée. En sciant horizontalement des pied

En sciant horizontalement des pied d'arbres, on apperçoir quelquesois un mot ceau d'aubier mort & d'écorce desséchée qui sont entièrement recouverts par bois vis. Cet aubier mort occupe à pet près le quart de la circonférence dat l'endroit du tronc où il se trouve; il

quelquefois plus brun que le bon bois, & d'autres fois presque blanchâtre. Ce défaut se trouve plus fréquemment sur les côteaux exposés au midi, que par-tout aildans beaucoup d'arbres avoir péri en 1709, & nous croyons qu'il est dans tous une suite des grandes gelées d'hiver, qui ont fait entièrement périr une portion d'aubier & d'écorce, qui ont ensuite été recouverts par le nouveau bois, & cer aubier mort se trouve presque toujours à Pexposition du midi, parce que le Soleil venant à fondre la glace de ce côté, il en résulte une humidité qui regèle de nou-résulte une humidité qui regèle de nou-veau & sitôt après que le Soleil a disparu, ce qui forme un verglas qui, comme l'on fait, cause un préjudice considérable aux arbres. Ce défaut n'occupe pas ordinairement toute la longueur du rronc, de sorte que nous avons vu des pièces équarries qui paroissoient très-saines, & que l'on n'a reconnu attaquées de cette gelivure que quand on les a eu refendues, pour en faire des planches ou des membrières. Si on les cût employées de toute leux

grosseur, on les auroit cru exemptes de rous defauts. On conçoit cependant com bien un tel vice dans leur intérieur dois diminuer leur force, & précipiter leul dépérissement.

Nous avons dit encore que les fortes gelées d'hiver, faisoient quelquesois sen dre les arbres suivant la direction de leurs fibres, & même avec bruir; ainli, il nous reste à rapporter les observations que nous avons pu faire sur cet accident.

On trouve dans les forêts des arbres qui, ayanr éré fendus suivant la direction de leurs fibres, sont marqués d'un arêt qui est formée par la cicatrice qui a re couverr ces gerçures, qui restent dans l'in rérieur de ces arbres sans se réunir, parce que, comme nous le prouverons dans un autre occasion, il ne se forme jamais de réunion dans les fibres ligneuses sitô qu'elles ont été féparées ou rompues. To^y les ouvriers regardent toutes ces fentes comme l'estet des gelées d'hiver, c'est pourquoi ils appellent des gelivures, tou tes les gerçures qu'ils apperçoivenr dans les arbres. Il n'est pas douteux que la sève qui augmente de volume lorsqu'elle viens

a geler, comme font toutes les liqueurs aqueuses, peut produire plusieurs de ces gerçures; mais nous croyons qu'il y en à aussi qui sont indépendantes de la gelée, & qui sont occasionnées par une trop

grande abondance de sève.

Quoi qu'il en soit, nous avons trouvé de ces défectuosités dans tous les terroirs & a toutes les expositions, mais plus fréquemment qu'ailleurs dans les terroirs humides, & aux expositions du nord & du couchant; peut-être cela vient-il dans un cas de ce que le froid est plus violent à ces expositions, & dans l'autre, de ce que les arbres qui sont dans les terroirs marécageux, ont le tissu de leurs fibres ligneuses plus foible & plus rare, & de ce que leur sève est plus abondante & plus aqueuse que dans les terroirs secs, ce qui fait que l'effet de la taréfaction des liqueurs par la gelee, est plus sensible, & d'autant plus en état de désunir les fibres ligneuses, qu'elles y apportent moins de résistance.

Ce raisonnement paroît être confirmé par une autre observation, c'est que les athres réfineux, comme le fapin, sont rarement endommagés par les grandes gelées, ce qui peut venir de ce que leur sève est résineuse; car on sait que les huiles ne gèlent pas parfaitement, & qu'au lieu d'aus menter de volume à la gelée, comme l'eau, elles en diminuent lorsqu'elles se sigent (a).

Au reste, nous avons scié plusieurs as bres attaqués de certe maladie, & nou avons presque toujours trouvé, sous la catrice proéminente dont nous avons parle un dépôt de sève ou de bois pourri, & ell ne se distingue de ce qu'on appelle dat les forêts des abreuvoirs ou des gouttières

⁽a) M. Hales, ce savant Observateur, qui nous tant appris de choses sur la végétation, dit, dans livre de la Statique des végétaux, page 19, que font les plantes qui transpirent le moins, qui resist le mieux au froid des hivers , parce qu'elles n'ont soin pour se conserver, que d'une très petite quant de nourriture. Il prouve dans le même endroit, les plantes qui conservent leurs feuilles pendant ver, sont celles qui transpirent le moins; cependans sait que l'oranger, le myrte, & encore plus le jass d'Arabie, &c. font très-sensibles à la gelée, quois ces arbres conservent leurs feuilles pendant l'hives faut donc avoir recours à une autre cause pour pliquer pourquoi certains arbres, qui ne se dépo lent pas pendant l'hiver, supportent si bien les fortes gelées.

que parce que ces défauts, qui viennent d'une altération des fibres ligneuses qui s'est produite intérieurement, n'a occasonné aucune cicatrice qui change la for-me extérieure des arbres, au lieu que les gelivures, qui viennent d'une gerçure qui s'est étendue à l'extérieur, & qui s'est enfuite recouverte par une cicatrice, forment une atête ou une éminence en forme de corde qui annonce le vice intérieur.

Les grandes gelées d'hiver, produisent fans doute bien d'autres dominages aux athres, & nous avons encore remarqué Plusieurs défauts que nous pourrions leur attribuer avec beaucoup de vraisemblance; mais comme nous n'avons pas pu nous en convaincre pleinement, nous n'ajouterous rien à ce que nous venons de dire, & nous Passerons aux observations que nous avons faites sur les essets des gelées du printemps, aptès avoir dit un mot des avantages & des désavantages des différentes expositions par tapport à la gelée; car cette question est Pront à la gelee; car cette que les trop intéressante à l'Agriculture, pour ne pas essayer de l'éclaireir, d'autant que les auteurs se trouvent dans des oppositions de sentimens plus capables de faire naître

des doutes, que d'augmenter nos connoissances; les uns prétendent que la gelée se fait sentir plus vivement à l'exposition du nord, les autres voulant que ce soit à celle du midi ou du couchant; & tous ces avis ne sont sondés sur aucune observation. Nous sentins les sentimens, & c'est ce qui nous a mis à porrée de les concilier. Mais, avant que de rapporter les observations & les expériences qui nous y ont conduits, il est bon de donner une idée plus exacte de la question

Il n'est pas douteux que c'est à l'exposition du nord qu'il fait le plus grand froidelle est à l'abri du soleil, qui peut seul dans les grandes gelées, tempéret la regueur du froid; d'ailleurs elle est exposit au vent de nord, de nord-est & de nordouest, qui sont les plus froids de tous, nor seulement à en juger pat les essets que ce vents produisent sur nous, mais encore pla liqueur des thermomètres dont la définn est bien plus certaine.

Aussi voyons-nous, le long de nos esp liers, que la terre est souvent gelée & est durcie toute la journée au nord, pendan qu'elle est meuble, & qu'on la peut labor

rer au midi.

Quand, après cela, il succède une forte gelee pendant la nuit, il est clair qu'il doit faire bien plus froid dans l'endroit où il y a déja de la glace, que dans celui où la terre aura été échauffée par le soleil; c'est aussi pour cela que même dans les pays chauds, on trouve encore de la neige à l'exposition du nord, sur les revers des hautes montagnes; d'ailleurs la liqueur du thermomètre se rient toujours plus bas à l'exposition du nord qu'à celle du midi; ainsi, il est incontestable qu'il y fait plus froid & qu'il y gèle plus fort.

En faut-il davantage pour faire conclure que la gelée doit faire plus de désordre à cette exposition qu'à celle du midi: & on se consitmera dans ce sentiment pat l'observation que nous avons faite de la gelivute simple, que nous avons trouvée en Plus grande quantité à cette exposition qu'à

toutes les autres.

Effectivement il est sûr que tous les accidens qui dependront uniquement de la grande force de la gelée, tels que celui dont nous venons de parler, se trouvetont plus fréquemment à l'exposition du nord que par-tout ailleurs. Mais est-ce

endommage les arbres, & n'y a-t-il pas des accidens particuliers qui font qu'une gelée médiocre leur cause beaucoup plus de préjudice que ne font les gelées beaucoup plus violentes quand elles arrivent

dans des circonstances heureuses?

· Nous en avons déjà donné un exemple en parlant de la gelivure entrelar dée, qui est produite par le verglas, & qui se trouve plus fréquemment à l'exposition du midi qu'à toutes les autres, 8 l'on se souvient bien encore qu'une partie des désordres qu'a produit l'hiver de 1709, doit être attribué à un faux dégel, qui fut fuivi d'une gelée encore plus forte que celle qui l'avoit précédé; mais les obser vations, que nous avons faites fur les effets des gelées du printemps, nous fournissent beaucoup d'exemples pareils, qui prou vent incontestablement que cen est pas aux expositions où il gèle le plus fort, & ou il fait le plus grand froid, que la gelée fait le plus de tort aux végétaux; nous en allons donner le détail, qui va rendre ser sible la proposition générale que nous venons d'avancer, & nous commencerons Par une expérience que M. de Buffon a fait exécuter en grand dans ses bois, qui sont situés près de Montbard en Bourgogne.

Ha fait couper, dans le courant de l'hiver 2734, un bois taillis de sept à huit arpens, strue dans un lieu sec, sur un rerrein plat, bien découvert & environné de tous côtés de terres labourables. Il a laissé dans ce même bois, plusieurs petits bouquets quarres sans les abattre, & qui étoient orientés de façon que chaque face regardoit exactement le midi, le nord, le levant & le couchant. Après avoir bien fait nettoyer la coupe, il a observé avec soin, au printemps, l'accroissement du jeune bourgeon, principalement autour des bouquets réservés; au 20 avril, il avoit poussé sensiblement dans les endroits exposés au midi, & qui Par conséquent, étoient à l'abri du vent du nord par les bouquets; c'est donc en cet endroit que les bourgeons poussèrent les premiers & parurent les plus vigoureux. Ceux qui étoient à l'exposition du levant parurent ensuite, puis ceux de l'exposition du couchant, & enfin ceux de l'exposition du nord.

Le 28 avril, la gelée se sit sentir très-

vivement le matin, par un vent du nord, le ciel étant fort serein & l'air fort sec,

fur-tout depuis trois jouts.

Il alla voir en quel état étoient les bourgeons autour des bouquets, & il les trouvagâtés & absolument noircis dans tous les endroits qui étoient exposés au midi & l'abri du vent du nord, au lieu que ceuxqui étoient exposés au vent froid du nordqui souffloit encore, n'étoient que légèrement endommagés, & il sit la même observation autour de tous les bouquesqu'il avoit sait réserver. A l'égard des expositions du levant & du couchant, elles étoient ce jour-là, à peu-près également endommagées.

Les 14, 15 & 22 mai, qu'il gela asservivement par les vents de nord & de nord nord-ouest, il observa pareillement que tout ce qui étoit à l'abri du vent par les bouquets, étoit très-endommagé, tands que ce qui avoit été exposé au vent, avoit très-peu soussert. Cette expérience nous paroît décisive, & fait voir que, quoiqu'il gèle plus fort aux endroits exposés au vent du nord qu'aux autres, la gelée y sait ce pendant moins de tort aux végétaux.

Ce fait est assez opposé au préjugé ordinaire, mais il n'en est pas moins certain, & même il est aisé à expliquer; il sussit Pour cela de faire attention aux circonstances dans lesquelles la gelée agit, & on reconnoîtra que l'humidité est la principale cause de ses essets, en sorte que tout ce qui peut occasionner cette humidité, rend en même temps la gelée dangereuse pour les végétaux, & tout ce qui dissipe l'humidité, quand même ce seroit en augmentant le froid, tout ce qui dessèche diminue les désordres de la gelée. Ce sait va être consirmé par quantité d'observations.

Nous avons fouvent remarqué que dans les endtoits bas, & où il règne des brouillards, la gelée fe fait fentir plus vivement

& plus souvent qu'ailleurs.

Nous avons, par exemple, vu en automne & au printemps, les plantes délicates gelées dans un jardin potager qui est situé sur le bord d'une rivière, tandis que les mêmes plantes se conservoient bien dans un autre potager qui est situé sur la hauteur; de même dans les vallons & les lieux bas des forêts, le bois n'est jamais

d'une belle venue, ni d'une bonne qua lité, quoique souvent ces vallons soient fur un meilleur fonds que le reste du terrein. Le taillis n'est jamais beau dans les endroits bas; & quoiqu'il y pousse plus tard qu'ailleurs, à cause d'une fraîcheur qui y est toujours concentrée, & que M. de Buffon m'a assuré avoir remarqué même l'été en se promenant la nuit dans bois, car il y sentoit sur les éminences presque autant de chaleur que dans les campagnes découvertes, & dans les vallons il étoit saiss d'un froid vif & inquiétant; quoique, dis-je, le bois y pousse plus tard qu'ailleurs, ces pousses sont encore en dommagées par la gelée, qui en gâtant les principaux jets, oblige les arbres à pousset des branches latérales, ce qui rend les taillis rabougris & hors d'état de faire jamais de heaux arbres de service; & ce que nous venons de dire ne se doit pas feulement entendre des profondes vallées, qui sont si susceptibles de ces inconvéniens qu'on en remarque d'exposées au nord & fermées du côte du midi en cul-de-sace dans lesquelles il gèle souvent les douze mois de l'année; mais on remarquera en

core la même chose dans les plus perites vallées, de sorte qu'avec un peu d'habitude on peut reconnoître simplement à la mauvaise figure du taillis la pente du terrein; c'est aussi ce que j'ai remarque plusieurs fois, & M. de Buston l'a particulièrement observé le 28 Avril 1734, car ce jour-là les bourgeons de tous les taillis d'un an, jusqu'à six & sept, étoient gelés dans tous les lieux bas, au lieu que, dans les endroits élevés & découverts, il n'y avoir que les rejets près de terre qui fussent gâtes. La terre étoit alors fort sèche, & l'humidité de l'air ne lui parut pas avoir beaucoup contribué à ce dommage; les vignes non plus que les noyers de la campagne ne gelèrent pas: cela pourroit faire croire qu'ils sont moins délicats que le chêne; mais nous pensons qu'il faut attribuer cela à l'humidité qui est roujours plus grande dans les bois que dans le reste des campagnes, car nous avons remarqué que souvent les chênes sont fort endommagés de la gelée dans les forêts, pendant que ceux qui sont dans les haies ne le sont point du tout.

Dans le mois de mai 1736, nous avons

encore eu occasion de répéter deux fors cetre observation, qui a même été accompagnée de circonstances particulières, mais dont nous sommes obligés de remettre le détail à un autre endroit de ce Mémoire, pour en faire mieux sentit la singularité.

Les grands bois peuvent rendre les tail-lis, qui font dans leur voifinage, dans le même état qu'ils seroient dans le fond d'une vallée; aussi avons-nous remarqué que le long & près des lisières de grands bois, les taillis font plus fouvent endommages par la gelée que dans les endroits qui en Sont éloignés; comme dans le milieu des taillis & dans les bois où on laisse un grand nombre de baliveaux, elle se fait sentis avec bien plus de force que dans ceux qui sont plus découverts. Or tous les désordres dont nous venons de parler, foit à l'égard des vallées, soit pour ce qui se trouve se long des grands bois ou à couvert par les baliveaux, ne font plus confidérables dans ces endrois que dans les autres que parce que le vent & le foleil ne pouvant dillipel la transpiration de la terre & des plantes il y reste une humidité considérable, qui comme nous l'avons dit, cause un tress grand préjudice aux plantes.

Aussi remarque-t-on que la gelée n'est Jamais plus à craindre pour la vigne, les fleuts, les bourgeons des arbres, &c. que lorsqu'elle succède à des brouillards, ou même à une pluie, quelque légère qu'elle foit; toutes ces plantes supportent des froids très-considérables sans en être endommagées lorsqu'il y a quelque temps qu'il n'a plu, & que la terre est fort sèche, comme nous l'avons encore éprouvé ce printemps dernier.

C'est principalement pour cette même raison que la gelée agit plus puissamment dans les endroits qu'on a fraîchement laboutes qu'ailleurs, & cela parce que les vapeurs qui s'élèvent continuellement de la terre, transpirent plus librement & plus abondamment des terres nouvellement labourées que des autres; il faut néanmoins ajouter à cette raison, que les plantes fraîchement labources, poussent plus vigoureusement que les autres, ce qui les rend plus sensibles aux effets de la gelée.

De même, nous avons remarqué que, dans les terreins légers & sablonneux, la gelée fait plus de dégâts que dans les tetres fortes, en les suppolant également sèches. fans doute parce qu'ils font plus hâtifs, & encote plus parce qu'il s'échappe plus d'exhalaisons de ces sortes de terres que des autres, comme nous le prouverons ailleuts; & si une vigne nouvellement sumée est plus sujette à être endommagée de la gelée qu'une autre, n'est-ce pas à cause de l'humidité qui s'échappe des fumiers?

Un sillon de vigne qui est le long d'un champ de sainfoiñ ou de poids, &c. est souvent tout perdu de la gelée lorsque le reste de la vigne est très-sain, ce qui doit certainement être attribué à la transpiration du sainfoin ou des autres plantes qui portent une humidité sur les pousses de la

vigne.

Aussi, dans la vigne, les verges qui sont de long farmant, qu'on ménage en taillant, sont-elles toujours moins endommagées que la souche, sur-tout quand n'étant pas attachées à l'échalas, elles sont agitées par le vent qui ne tarde pas de les dessécher.

La même chose se remarque dans les bois, & j'ai souvent vu dans les taillis tous les bourgeons latéraux d'une souche entiè rement gâtés par la gelée, pendant que les rejetons supérieurs n'avoient pas souffert,

mais M. de Buffon a fait cette même observation avec plus d'exactitude; il lui a toujours paru que la gelée faisoit plus de tort un pied de terre qu'à deux, à deux qu'à trois, de sorte qu'il faut qu'elle soit bien violente pour gâter les bourgeons au-dessus

de quatre pieds.

Toutes ces observations, qu'on peut regarder comme très-constantes, s'accordent donc à prouver que le plus souvent ce n'est pas le grand froid qui endommage les plantes chargées d'humidité, ce qui explique à merveille pourquoi elle fait tant de défordres à l'exposition du midi, quoiqu'il y fasse moins froid qu'à celle du nord, & de même la gelée cause plus de dommage à l'exposition du couchant qu'à toutes les autres, quand, après une pluie du vent d'ouest, le vent tourne au nord vers le soleil couché, comme cela arrive assez frequemment au printemps, ou quand, par un vent d'est, il s'élève un brouillard froid avant le lever du soleil, ce qui n'est pas si ordinaire.

fair plus de tort à l'exposition du levant qua toutes les autres; mais, comme nous

avons plusieurs observations sut cela, nous rapportetons auparavant celle que nous avons faite sur la gelée du printemps de 1736, qui nous a fait tant de tort l'année detnière. Comme il faisoit très-sec ce prim remps, il a gelé fort long-temps sans que cela ait endommagé les vignes; mais il n'el étoit pas de même dans les fotêts, appar remment parce qu'il s'y conserve toujour plus d'humidité qu'ailleurs; en Bourgognes de même que dans la forêt d'Orléans, les taillis furent endommagés de fort bonn heure. Enfin la gelée augmenta si fort, que toutes les vignes furent perdues malgré ! sécheresse qui continuoit toujours; mais a lieu que c'est ordinairement à l'abri du ven que la gelée fait plus de dommage, au con traire, dans le printemps dernier, les en droits abrités ont été les seuls qui aient été conservés, de sorte que, dans plusieurs clos de vignes entourés de murailles, on voyon les souches le long de l'exposition du mid être allez vertes pendant que toutes les autres étoient sèches comme en hiver, & nous avons eu deux cantons de vignes d'épargnés, l'un parce qu'il étoit abrité du yent du nord par une pépinière d'ormes?

& l'autre parce que la vigne étoit remplie

de beaucoup d'aibres fruitiers.

Mais cet effet est très-rare, & cela n'est artivé que parce qu'il faisoit sort sec, & que les vignes ont résisté jusqu'à ce que la gelée foit devenue li forte pour la saison, qu'elle pouvoit endommager les plantes indépendamment de l'humidité extérieure; &, comme nous l'avons dit, quand la gelée endommage les plantes indépendamment de cette humidiré, & d'autres circonstances Particulières, c'est à l'exposition du nord qu'elle fair le plus de dommage, parce que c'est à cette exposition qu'il fait plus de froid.

Mais il nous semble encore apercevoir une autre cause des désordres que la gelée produit plus frequemment à des expositions qu'à d'autres, au levant, par exemple, plus qu'au couchant; elle est fondée sur l'observation suivante, qui est aussi constante que les précédentes.

Une gelée aftez vive ne caufe aucun préludice aux plantes quand elle fond avant que le soleil les ait frappées; qu'il gèle la mit, si le matin le temps est couvert, s'il tombe une petite pluie, en un mot, si, par quelque cause que ce puisse être, la glace fond doucement & indépendamment de l'action du soleil, ordinairement elle ne les endommage pas; & nous avons souvent fauvé des plantes assez délicates qui étoient par hasard restées à la gelée, en les rentrant dans la serre, avant le lever du soleil, of simplement en les couvrant, avant que se soleil eût donné-dessus.

Une fois entr'autres, il étoit survenu et automne une gelée très-forte pendant que nos orangers étoient dehors, & comme étoit tombé de la pluie la veille, ils étoient tous couverts de verglas; on leur sauva ce accident en les couvrant avec des drapavant le soleil levé, de sorte qu'il n'y et que les jeunes fruits & les pousses les plut rendres qui en surent endommagés; encors sommes-nous persuadés qu'ils ne l'auroient pas été si la couverture avoit été plutépaisse.

De même une autre année nos geranium & plusieurs autres plantes qui craignent le verglas, étoient dehors lorsque tout-à-coul le vent qui étoit sud-ouest se mit au nord, & sur si froid, que toute l'eau d'une pluse abondante qui tomboit se geloit, & dans

un instant tout ce qui y éroit exposé su couvert de glace; nous crumes toures nos plantes perdues, cependant nous les fimes Porter dans le fond de la serre, & nous fines fermer les croisées, par ce moyen nous en eumes peu d'endommagées.

Cette précaution revient assez à ce qu'on Pratique pour les animaux ; qu'ils soient transis de froid, qu'ils aient un membre gelé, on se donne bien de garde de les exposer à une chaleur trop vive, on les frotte avec de la neige, ou bien on les trempe dans de l'eau, on les enterre dans du fumier, en un mor, on les réchausse Par degrés & avec ménagement.

De même si l'on fait dégeler trop précipitamment des fruits, ils se pourrissent à l'instant, au lieu qu'ils soussrent beaucoup moins de dommage si on les fait dégeler

Peu à peu.

Pour expliquer comment le foleil produit tant de désordres sur les plantes gelées, quelques-uns avoient pense que la glace, en se fondant, se réduisoit en petites gouttes d'eau sphériques, qui faisoient autant de petits miroirs ardens quand le soleil donnoit dessus; mais quelque court

que soit le foyer d'une loupe, elle ne peu produire de chaleur qu'à une distance quelque petite qu'elle soit, & elle pourra pas produire un grand effer sur corps qu'elle touchera; d'ailleurs la gout d'eau qui est sur la feuille d'une plant est aplatie du côté qu'elle touche à plante, ce qui éloigne son foyer. Enfin ces gouttes d'eau pouvoient produire effet, pourquoi les gouttes de rosée, que sont pareillement sphériques, ne le pt duiroient-elles pas aussi? peut-être pou roit-on penser que les parties les pl spiritueules & les plus volatiles de la se fondant les premières, elles seroient év porées avant que les autres fusient en é de se mouvoir dans les vaisseaux de. plante, ce qui décomposeroit la sève.

Mais on peut dire en général que gelée augmentant le volume des liqueur tend les vaisseaux des plantes, & que dégel ne se pouvant faire sans que parties, qui composent le sluide gelé, et trent en mouvement; ce changement peut faire avec assez de douceur pour pas rompre les vaisseaux les plus désires des plantes, qui rentreront peu à P

dans leur ton naturel, & alors les plantes n'en louffriront aucun dommage; mais s'il se sait avec trop de précipitation, ces vaisseaux ne pourront pas reprendre sitôt le ton qui leur est naturel, après avoir souffert une extension violente, les liqueurs s'évaporeront, & la plante restera desseude.

Quoi qu'on puisse conclure de ces conjectures, dont je ne suis pas à beaucoup près satisfair, il reste roujours pour constant:

1.º Qu'il arrive, à la vérité, rarement qu'en hiver ou au printemps les plantes soient endommagées simplement par la grande force de la gelée, & in lépendamment d'aucunes circonstances particulières, & dans ce cas c'est à l'exposition du nord que les plantes soustrent le plus:

2.º Dans le temps d'une geiée, qui dure pluseurs jours, l'ardeur du soleil fait sondre la glace en quelques endroits & seulement pour quelques heures; car souvent il regèle avant le coucher du soleil, ce qui sorme un verglas très-préjudiciable aux plantes, & on sent que l'exposition du

midi est plus sujette à cet inconvénies

que toutes les autres:

3.º On a vu que les gelées du pritemps font principalement du déford dans les endroits où il y a de l'humidit les terroirs qui transpirent beaucoup, fonds des vallées, & généralement to les endroits qui ne pourront être desséch par le vent & le soleil seront donc prendommagés que les autres.

Enfin si au printemps, le soleil donne sur les plantes gelées, leur ou sionne un dommage plus considérable, est clair que ce sera l'exposition du leval ensuite du midi qui soussiriont le pl

de cet accident.

Mais, dira-t-on, si cela est, il ne sa donc plus planter à l'exposition du men à-dos, (qui sont des talus de resqu'on ménage dans les potagers ou long des espaliers) les girossées, les choides avents, les laitues d'hiver, les poverds & les autres plantes délicates au quelles on veut faire passer l'hiver, & qu'on souhaite avancer pour le printempe ce sera à l'exposition du nord qu'il faudit

dorenavant planter les pêchers & les autres arbres délicats. Il est à propos de détruire ces deux objections, & de faire voir qu'elles sont de fausses conséquences de ce que nous avons avancé.

On se propose différens objets quand on mer des plantes passer l'hiver à des abris exposés au midi, quelquefois c'est pour hâter leur végétation; c'est, par exemple, dans certe intention qu'on plante le long des espaliers quelques rangées de laitues, qu'on appelle, à cause de cela, des laitues d'hiver, qui rélissent assez bien à la gelée quelque part qu'on les mette, mais qui avancent davantage à cette expostion; d'autres fois c'est pour les préserver de la rigueur de cette faison, dans l'intention de les replanter de bonne heure au printemps; on fuit, par exemple, cette pratique pour les choux qu'on appelle des avents, qu'on seine en certe saison le long d'un espalier. Cette espèce de choux, de même que les broccolis, sont assez tendres abris si on n'avoit pas soin de les couvrir pendant les grandes gelées avec des paillassons ou du fumier seutenu sur des

perches.

Enfin on veut quelquelois avancer végétation de quelques plantes qui crair gnent la gelée, comme feroient les giro flées, les pois verds, & pour cela on le plante sur des à-dos bien exposés au midi mais de plus on les défend des grande gelées en les couvrant lorsque le tem?

l'exige.

On fent bien, sans que nous soyof obligés de nous étendre davantage cela, que l'expolition du midi est pl propre que toutes les autres à accélérer! végétation, & on vient de voir que c'e aulli ce qu'on se propose principalemes quand on met quelques plantes passe Thiver à cette expolition, puisqu'on 6 obligé, comme nous venons de le dire d'employer, outre cela, des couvertur pour garantir de la gelée les plantes 🗣 sont un peu délicates; mais il faut ajo ter que, s'il y a quelques circonstances la gelée fasse plus de désordre au mie qu'aux autres expositions, il y a aussi bie des cas qui sont favorables à cette exp

htion, fur-tout quand il s'agit d'espalier. Si, pat exemple, pendant l'hiver, il y a quelque chose à craindre des verglas, com-bien de fois arrive-t-il que la chaleur du soleil, qui est augmentée par la réflexion de la muraille, a assez de force pour dissper toute l'humidité, & alors les plantes font presque en sureté contre le froid : de plus, combien arrive-t-il de gelees sèches qui agissent au nord sans relâche, & qui ne font presque pas sensibles au midi : de même au printemps on sent bien que si, après une pluie qui vient de sud-ouest ou de sud-est, le vent se met au nord, l'espaler du midi étant à l'abri du vent, sousfrira plus que les autres; mais ces cas sont tares, & le plus souvent c'est après des pluies de nord-ouest ou de nord-est que le vent se met au nord, & alors l'espalier du midi ayant été à l'abri de la pluie par le mur, les plantes qui y seront autont moins à soussire que les autres, nonseulement parce qu'elles auront moins reçu de pluie, mais encore parce qu'il y. fait toujours moins froid quaux autres expositions, comme nous l'avons fait

remarquer au commencement de ce Me moire.

De plus, comme le soleil dessécht beaucoup la terre le long des espaliel qui sont au midi, la terre y transpir

moins qu'ailleurs.

On sent bien que ce que nous venos de dire doit avoir son application à gard des pêchets & des abricotiers, qu'o a coutume de mettre à cette expolition & à celle du levant ; nous ajouterons se lement qu'il n'est pas rare de voir les p chers geler au levant & au midi, & le pas être au couchant ou même nord; mais, indépendamment de cela, 1 ne peut jamais compter avoir beaucou de pêches & de bonne qualité à cet dernière exposition, quantité de fless tombent toutes entières & sans noue d'autres après être nouées se détache de l'arbre, & celles qui restent ont pei à parvenir à une maturité. J'ai mên un espalier de pêchers à l'exposition couchant, un peu déclinante au nord qui ne donne presque pas de fruit, quo que les arbres y soient plus head qu'all

qu'aux expositions du midi & du nord.

Ainfi, on ne pourroit éviter les inconvéniens qu'on peut reprocher à l'exposition du midi à l'égard de la gelée sans tomber

dans d'autres plus fâcheux.

Mais tous les arbres délicats, comme les figuiers, les lauriers, &c. doivent être mis au midi, ayant soin, comme l'on fait ordinairement, de les couvrir; nous remarquerons seulement que le fumier sec est préférable pour cela à la paille, qui ne couvte jamais si exactement, & dans laquelle il reste toujours un peu de grain quiattire les mulots & les rats, qui mangent quelquefois l'écorce des arbres pour se désaltérer dans le temps de la gelée où ils nettouvent point d'eau à boire, ni d'herbe à paître, c'est ce qui nous est arrivé deux trois fois; mais, quand on se sert de sumier, il faut qu'il soit sec, sans quoi il s'échaufferoit & feroit moisir les jeunes branches.

Toutes ces précautions sont cependant bien inférieures à ces espaliers en niche ou en renfoncement, tels qu'on en voit aujourd'hui au Jardin du Roi, les plantes sont de cette manière à l'abri de tous les

 $T_{0me} IX_{i}$

vents, excepté celui du midi qui ne leut peut nuire; le soleil, qui échausse ces en droits pendant le jour, empêche que le froid n'y soir si violent pendant la nuit, & on peur avec grande facilité mettre sur ces renfoncemens une légère couverture, qui tiendra les plantes qui y seront dans un état de sécheresse, infiniment propte à prévenir tous les accidens que le vergla & les gelées du printemps auroient pl produire, & la plupart des plantes souffriront pas d'être ainsi privées de l'hu midiré extérieure, parce qu'elles ne trant pirent presque pas dans l'hiver, non plu qu'au commencement du printemps, forte que l'humidité de l'air sustit à les besoin.

Mais puisque les rosées rendent plantes si susceptibles de la gelée printemps, ne pourroit-on pas espere que les recherches que M. s Muffche broeck & du Fay ont fait sur cetre m tière, pourroient tourner au profit l'Agriculture? car enfin puisqu'il y a corps qui semblent artirer la rosée, per dant qu'il y en a d'autres qui la repousses n on pouvoir peindre, enduire ou cref

les murailles avec quelque matière qui re-Pousseroit la rosée, il est sûr qu'on auroit lieu d'en espérer un succès plus heureux, que de la précaution que l'on prend de mettre une planche en manière de toit audessus des espaliers, ce qui ne doit guère dininuer l'abondance de la rosée sur les atbres, puisque M. du Fay a prouvé que souvent elle ne tombe pas perpendiculaitement comme une pluie, mais qu'elle nage dans l'air, & qu'elle s'attache aux corps qu'elle rencontre; de sorte qu'il a souvent autant amassé de rosée sous un toit que dans les endroits entièrement découverts. Il nous seroit aisé de reprendre toutes nos observations, & de continuer à en tirer des conséquences utiles à la pratique de l'Agriculture; ce que nous avons dit, par exemple, au sujet de la vigne, doit déterminer à arracher tous les arbres qui empêchent le vent de dissiper les brouillards.

Puisqu'en labourant la terre, on en fait fortir plus d'exhalaisons, il saur prêter plus d'attention à ne la pas faire labourer dans les temps critiques.

On doit défendre expressément qu'ou Dij

ne seme sur les sillons de vigne des plans tes potagères qui, par leurs transpirations, nuiroient à la vigne.

On ne mettra des échalas aux vignes

que le plus rard qu'on pourra.

On tiendra les haies, qui bordent les vignes du côté du nord, plus basses que de tout autre côté.

On présérera à amender les vignes avec des terreaux plutôt que de les fumer.

Enfin si on est à portée de choisir up terrein, on évitera ceux qui sont dans des fonds, ou dans les terroirs qui trans

pirent beaucoup.

Une partie de ces précautions peut au être employée très-utilement pour les arbres fruitiers, à l'égard, par exemples des plantes potagères, que les Jardiniers sont toujours empressés de mettre aus pieds de leurs buissons, & encore plus 🎉 long de leurs espaliers.

Sil y a des parties hautes & d'autre basses dans les jardins, on pourra avoit l'attention de semer les plantes printa nières & délicates sur le haut, préférable ment au bas, à moins qu'on n'ait desse de les couvrir avec des cloches, de

chassis, &c. car, dans le cas où l'humidité ne peut nuire, il seroit souvent avantageux de choisir les lieux bas pour être à l'abri du vent du nord & de nord-ouest.

On peut aussi profiter de ce que nous avons dit à l'avantage des forêts, car si on a des reserves à saire, ce ne sera jamais dans les endroits où la gelée cause tant de

dommage.

Si on seme un bois, on aura attention de mettre dans les vallons des arbres qui soient plus duts à la gelée que le chêne.

Quand on fera des coupes confidérables, on mettra dans les clauses du marché, qu'on les commencera toujours du côté du notd, afin que ce vent qui règne ordinairement dans les temps des gelees, dissipe cette humidité qui est préjudiciable aux taillis.

Enfin fi, fans contrevenir aux Ordonnances, on peut faire des réferves en lisières, au lieu de laisser des baliveaux qui, sans Pouvoir jamais faire de beaux arbres, font, à tous égards, sa perte des taillis, & Particulièrement dans l'occasion présente, en retenant sur les taillis cette humidité

78 Histoire Naturelle.

qui est si fâcheuse dans les temps de ger lée; on aura en même remps attention que la lissère de réserve ne couvre pas le taillis du côté du nord.

Il y auroit encore bien d'autres consé quences utiles qu'on pourroit tirer de nos observations, nous nous contenterons ce pendant d'en avoir rapporté quelques unes, parce qu'on pourra suppléer à ce que nous avons omis, en prêtant un peu d'attention aux observations que nous avons rapportées. Nous sentons bien qu'il y auroit encore sur cette matière nombre d'expériences à faire; mais nous avons cru qu'il n'y avoit aucun inconvénient à rap porter celles que nous avons faites: peut' être même engageront - elles quelqu'autre personne à travailler sur la même matière, & si elles ne produisent pas cet effet, elles ne nous empêcheront pas de suivre les vues que nous avons encore sur cela,

半世代表

SUPPLÉMENT

ALA

THÉORIE DE LA TERRE.

PARTIE HYPOTHÉTIQUE.

PREMIER MÉMOIRE.

RECHERCHES sur le refroidissement de la Terre & des Planètes.

EN supposant, comme tous les phénomènes paroissent l'indiquer, que la Terre ait autresois été dans un état de liquésaction causée par le seu, il est démontré, pat nos expériences, que si le globe étoit entièrement composé de ser ou de matière ferrugineuse (a), il ne se seroit

⁽a) Premier & huitième Mémoires.

consolid à jusqu'au centre qu'en 4026 ans, refroidi au point de pouvoir le toucher sans se brûler en 46991 ans; & qu'il ne se seroit refroidi au point de la température actuelle qu'en 100696 ans; mais comme la Terre, dans tout ce qui nous est connu, nous paroît être composée de matières vitrescibles & calcaires qui se refroidissent en moins de temps que les matières ferrugineuses; il faut, pour ap-procher de la vérité, autant qu'il est possible, prendre les temps respectifs du refroidissement de ces dissérentes matières, tels que nous les avons trouvés par les expériences du second Mémoire, & en établir le rapport avec celui du refroidissement du fer. En n'employant dans cette somme que le verre, le grès, la pierre calcaire dure, les marbres & les marières ferrugineuses, on trouvera que le globe terrestre s'est consolidé jusqu'au centre en 2905 ans environ, qu'il s'est refroidi au point de pouvoir le toucher en 33911 ans environ, & à la température actuelle en 74047 ans environ.

J'ai cru ne devoir pas faire entrer dans cette somme des rapports du refroidisses ment des matières qui composent le globe, ceux de l'or, de l'argent, du plomb, de l'étain, du zinc, de l'antimoine & du bismuth, parce que ces matières ne font, Pour ainsi dire, qu'une partie infiniment

Petite du globe.

De même je n'ai point fait entrer les rapports du refroidissement des glaises, des ocres, des craies & des gyps, parce que ces matières n'ayant que peu ou point de dureté, & n'étant que des détrimens des premières, ne doivent pas être mises au rang de celles dont le globe est princi-Palement composé, qui, prises générale-Ment, sont concrètes, dures & très-solides, & que j'ai cru devoir réduire aux mariètes vitrescibles, calcaires & ferrugineuses, dont le refroidissement mis en somme d'après la Table que j'en ai donnée (b). est à celui du fer :: 50516: 70000 pour Pouvoir les toucher, &:: 51475: 70000 pour le point de la température actuelle. Ainsi, en partant de l'état de la liquéfaction, il a dû s'écouler 2905 ans avant Que le globe de la Terre fût consolidé

⁽b) Second Memoire, Tome VI, page 244.

jusqu'au centre; de même il s'est écoule 33911 ans avant que sa surface fut asset refroidie pour pouvoir la toucher, 74047 ans avant que sa chaleur propre ait diminué au point de la température actuelle; & comme la diminution du fet ou de la très-grande chaleur se fait tou jours à très peu près en raison de l'épail seur des corps, ou du diamètre des glo bes de même densité, il s'ensuit que Lune, dont le diamètre n'est que de 3 d celui de la Terre, auroit dû se consolide ju qu'au centre en 792 ans 3 environ se refroidir au point de pouvoir la tou cher en 9248 ans 51 environ, & perdu assez de sa chaleur propre pour arrive au point de la température actuelle el 20194 ans environ; en supposant que Lune est composée des mêmes matières que le globe terrestre, néanmoins comme la dentité de la Terre est à celle de Lune:: 1000: 702, & qu'à l'exception des métaux, toutes les autres matières vi trescibles ou calcaires suivent dans leut refroidissement le rapport de la densité assez exactement; nous diminuerons les temps du refroidissement de la Lune dans

ce même rapport de 1000 à 702, en forte qu'au lieu de s'être consolidée jusqu'au centre en 792 ans, on doit dire 556 ans environ, pour le temps réel de sa consolidation jusqu'au centre, & 6492 ans pour son refroidissement au point de pouvoir la roucher, & ensin 14176 ans pour son refroidissement à la température actuelle de la Terre; en sorte qu'il y a 59871 ans entre le temps de son refroidissement & celui du refroidissement de la Terre, abstraction faire de la compensation qu'a dû produire sur l'une & sur l'autre la chaleur du Soleil, & la chaleur réciproque qu'elles se sont envoyée.

réciproque qu'elles se sont envoyée.

De même le globe de Mercure, dont le diamètre n'est que \(\frac{1}{3} \) de celui de notre globe, auroit dû se consolider jusqu'au centre en 968 ans \(\frac{1}{3} \); se refroidir au point de Pouvoir le roucher en 11301 ans enviton, & arriver à celui de la température actuelle de la Terre en 24681 ans enviton, s'il éroit composé d'une matière semblable à celle de la Terre; mais sa densité étant à celle de la Terre:: 2040: 1000, il faut prolonger dans la même raison les temps de son refroidissement. Ains, Mer-

cure s'est consolidé jusqu'au centre en 1976 ans 3, refroidi au point de pouvoir le toucher en 23054 ans, & ensin la température actuelle de la Terre en 50351 ans; en sorte qu'il y a 23696 ans entre le temps de son refroidissement & cellui du refroidissement de la Terre, abstraction faite de même de la compensation qu'a dû saire à la perte de sa charleur propre, la chaleur du Soleil duque il est plus voisin qu'aucune autre planète.

De même le diamètre du globe de Mars n'étant que 13 de celui de la Terre, il auroit dû se consolider jusqu'au centre en 1510 ans 3 environ, se refroidir au point de pouvoir le toucher en 17634 ans environ, & arriver à celui de la température actuelle de la Terre en 38504 ans environ, s'il étoit composé d'une matière semblable à celle de la Terre; mais sa densité étant à celle du globe terrettre::730:1000, il faut diminuer dans la même raison les temps de son restoir dissement. Ainsi, Mars se sera consolide jusqu'au centre en 1102 ans 18 environ refroidi au point de pouvoir se touches en 12873 ans, & ensin à la température

actuelle de la Terre en 28108 ans; en fotte qu'il y a 45839 ans entre les temps de son refroidissement & celui de la Terre, abstraction faite de la différence qu'a dû Produire la chaleur du Soleil sur ces deux planètes.

De même le diamètre du globe de Vénus étant 17/18 du diamètre de notre globe, il auroit dû se consolider jusqu'au centre en 2744 ans environ, se refroidir au point de pouvoir le toucher en 32027 ans enviton, & arriver à celui de la tempérarure actuelle de la Terre en 69933 ans, s'il étoit composé d'une matière semblable à celle de la Terre, mais sa densité étant à celle du globe terrestre :: 1270 : 1000, il faut augmenter dans la même raison les temps de son refroidissement. Ainsi, Vénus ne se sera consolidée jusqu'au centre qu'en 3484 ans 22 environ, refroidie au point de pouvoir la toucher en 40674 ans, & enfin à la température actuelle de la Terre en 88815 ans environ; en sorte que ce ne sera que dans 14768 ans que Vénus sera au même point de température qu'est actuellement la Terre, toujours abstraction faite de la dissérente compensation qu'a dû faire la chaleut du Soleil fur l'une & fur l'autre.

Le diamèrre du globe de Saturne étant à celui de la Terre :: 9 1/2 : 1, il s'ensuit que, malgré son grand éloignement du Soleil, il est encore bien plus chaud que la Terre; car, abstraction faite de cette le gère dissérence, causée par la moindre chaleur qu'il reçoir du Soleil, il se trouve qu'il auroit dû se consolider jusqu'au centrè en 27597 ans ½, se refroidir au point de pouvoir le toucher en 322154 ans 1, & arriver à celui de la rempérature actuelle en 703446 1, s'il éroir composé d'une matière semblable à celle du globe ter restre, mais sa densité n'étant à celle de la Terre que :: 184 : 1000, il faut diminuet dans la même raison les temps de son re froidissement. Ainsi, Saturne se sera conso lidé jusqu'au centre en 5078 ans environ, refroidi au point de pouvoir le roucher en 59276 ans environ, & enfin à la tempé rature actuelle en 129434 ans; en sorte que ce ne sera que dans 55387 ans que Sar turne sera refroidi au même point de rem pérature qu'est actuellement la Terre, abstraction faite non-seulement de

chaleur du Soleil, mais encore de celle qu'il a dû recevoir de ses satellites & de son anneau.

De même le diamètre de Jupiter étant onze fois plus grand que celui de la Terre, il s'ensuit qu'il est encore bien plus chaud que Saturne, parce que, d'une part, il est plus gros, & que, d'autre part, il est moins éloigné du Soleil; mais, en ne considérant que sa chaleur propre, on voit qu'il n'auroit dû se consolider jusqu'au centre qu'en 31955 ans, ne se refroidit au point de pouvoir le toucher qu'en 373021 ans, & n'arriver à celui de la rempérature de la Terre qu'en 814514 ans, s'il étoit composé d'une matière semblable à celle du globe terrestre; mais sa densité n'étant celle de la Terre que :: 292 : 1000, il faut diminuer dans la même raison les temps de son refroidissement. Ainsi, Jupiter se sera consolidé jusqu'au centre en 9331 ans ½ environ, refroidi au point de Pouvoir le toucher en 108922 ans, & enfin à la température actuelle en 237838 ans; en sorre que ce ne sera que dans 163791 ans que Jupiter sera refroidi au même point de température qu'est actuelle,

ment la Terre, abstraction faite de la compensation, tant par la chaleur du Soless

que par la chaleur de ses satellites.

Ces deux planètes, Jupi er & Saturnes quoique les plus éloignées du Soleil, dos vent donc être heaucoup plus chaudes que la Terre, qui néanmoins, à l'excep tion de Vénus, est de toutes les autres pla nères celle qui est actuellement la moni froide. Mais les fatellites de ces deux grof ses planètes auront, comme la Lune, perd leur chaleur propre en beaucoup moint de temps, & dans la proportion de levi diamètre & de leur densité; il y a seule ment une double compensation à faire le cette perte de la chaleur intérieure de satellites, d'abord par celle du Soleil, 8 ensuite par la chaleur de la planète prin cipale qui a dû, sur-tout dans le com mencement & encore aujourd'hui, se por ter sur ces satellites, & les réchauster l'extérieur beaucoup plus que celle di Soleil.

Dans la supposition que toutes les planètes aient été formées de la matière du Soleil. & projetées hors de cet astre dans le même temps, on peut prononcer su

répoque de leur formation, par le temps qui s'est écoulé pour leur refroidissement. Ains, la Terre existe comme les autres planères sous une forme solide & consisante à la surface, au moins dépuis 74047 ens, puisque nous avons démontré qu'il faut ce même remps pour refroidir au Point de la température actuelle un globe en incandescence, qui seroit de la même groffeur que le globe terrestre (c), & composé des mêmes matières. Et comme déperdition de la chaleur de quelque degré qu'elle soit, se suit en même raison que l'écoulement du temps, on ne peut Buere douter que cette chaleur de la Terre The fut double if y a 37023 ans $\frac{1}{2}$, de ce Welle est aujourd'hui, & qu'elle n'ait été tiple, quadruple, centuple, &c. dans des temps plus reculés à mesure qu'on se rapproche de la date de l'état primitif de incandescence générale. Sur les 74047 ans, il s'est, comme nous l'avons dit, écoulé 2905 ans, avant que la masse entière de norre globe fut consolidée jus-

⁽c) voyer le huit ème Mémoire de la Partie ex-pétimédiale, Tome VIII, page 1.

qu'au centre ; l'état d'incandescence bord avec flamme, & ensuite avec mière rouge à la surface, a duré tout temps, après lequel la chaleur, qu'obscure, ne laissoit pas d'êrre assez for pour enflammer les matières combustible pour rejeter l'eau & la dissiper en vapeu pour sublimer les substances volatiles, se Cer étar de grande chaleur sans incand cence a dure 33911 ans; car nous avo démontré, par les expériences du prem Mémoire (d), qu'il faudroir 42964 ap un globe de fer gros comme la Terres chausté jusqu'au rouge pour se refroidit point de pouvoir le toucher sans se brû! &, par les expériences du second moire (e), on peut conclure que le porr du refroidissement à ce point principales matières qui composent globe terrestre, est à celui du refroidi ment du fer :: 50516:70000; or 700 : 50516 :: 42964 : 33911 à rrès près. Ainsi, le globe terrestre très-opas

⁽d) Tome VI , page 204.

⁽e) Idem, pages 244 & fuivantes.

aujourd'hui, a d'abord été brillant de sa propre lumière pendant 2905 ans, & enfuite sa surface n'a cesse d'être assez chaude Pour brûler, qu'au bout de 33911 autres années. Dédutsant donc ce temps sur 74047 ans qu'a duré le refroidissement de la Terre au point de la température actuelle, il teste 40136 ans; c'est de quelques siècles après cette époque que l'on peur dans cette hypothèle, dater la nailfance de la Nature organisée sur le globe de la Terre; car il est évident qu'aucun tre vivant ou organile n'a pu exister, & encore moins sublister dans un monde où a chaleur étoit encore si grande qu'on ne pouvoit, sans se brûler, en toucher la furface, & que par consequent ce n'a été qu'après la dissipation de cette chileur trop forte que la Terre a pu nourrir des

animaux & des plantes. La Lune qui n'a que 3 du diamèrre de notre globe, & que nous supposons composse d'une marière dont la densité n'est celle de la Terre que :: 702 : 1000, a di Parvenir à ce premier moment de chaleur bénigne & productive bien plus que la Terre, c'est-à-dire, quelque temps après les 6492 ans qui fe font écol lés avant fon refroidissement, au point pouvoir, sans se brûler, en toucher furface.

Le globe terrestre se seroit donc! froidi du point d'incandescence au pol de la température actuelle en 74047 al supposé que rien n'eût compensé la per de sa chaleur propre; mais, d'une parti Soleil envoyant constamment à la Tel une certaine quantité de chaleur, l'acc fion ou le gain de cette chaleur extérit re, a dû compenser en partie la pel de sa chaleur intérieure, & d'autre l' la Lune dont la surface, à cause de proximité, nous paroîr aussi grande I celle du Soleil, étant aussi chaude que astre dans le temps de l'incandescence nérale, envoyoit en ce moment à la Tel autant de chaleur que le Soleil mêni ce qui fait une seconde compensation qu'on doit ajouter à la première, compter la chaleur envoyée dans le me temps par les cinq autres planères, semble devoir ajoutet encore quelq chose à cette quantité de chaleur ext rieure que reçoit & qu'a reçue la Tel

dans les temps précédens: abstraction faite de toute compensation par la chaleur extérieure à la perte de la chaleur propre de chaque planète; elles se seroient donc refroidies dans l'otdre suivant:

A POUVOIR EN TOUCHER LA SURFACE fa.is fe brûler.	A la Température aquelle de la Terre.
I a	i de la Terre.
Le Globe Terrestre en 33911 ans. MEALUNEen 6492 ans.	
Vpir na 12873 ans.	
WPITER en 12873 ans. SATURNE en 108922 ans.	
SATURNEen 108922 ans,	En 129434 ans.

Mais on verra que ces rapports vatietont par la compensation que la chileur du Soleil a faite à la pette de la chaleur

Propre de toures les planètes.

Pour estimer la compensation que sait accession de cette chaleur extérieure envoyée par le Soleil & les planères, à la pette de la ch leur intérieure de chaque planete en particulier, il faut commencer par évaluer la compensation que la cialeur du Soleil seul a faite à la perte de la chaleur propre du globe terrestre. On a fait une estimation assez précise de la chaleut

qui émane actuellement de la Tetre & celle qui lui vient du Soleil; on a trou par des observations très-exactes & vies pendant plusieurs années, que cel chaleur qui émane du globe terrestre, en tout temps & en toutes saisons plus grande que celle qu'il reçoit du Sole Dans nos climats, & particulièrement le parallèle de Paris, elle paroît être en vingt-neuf fors, & en hiver quatte cel quatre-vingt-onze fois plus grande la chaleur qui nous vient du Soleil (Mais on tomberoit dans l'erreur si ! vouloit tirer de l'un ou de l'autre de rappotts ou même des deux pris enle ble, le rapport réel de la chaleur pro du globe terrestre à celle qui lui vient Soleil, parce que ces rapports ne donn que les points de la plus grande chale de l'été & de la plus petite chaleur, ce qui est la même chose, du plus gra ftoid en hiver, & qu'on ignore tous rapports intermédiaires des autres sais

⁽f) Voyez la Table dressée par M. de Mais Mémoires de l'Académie des Sciences, année 17 page 143.

de l'année. Néanmoins ce ne seroit que de la somme de tous ces rapports, soigneusement observés chaque jour, & ensuite teunis, qu'on pourroit tirer la proportion teelle de la chaleur du globe terrestre à celle qui lui vient du Soleil. Mais nous pouvons arriver plus aisément à ce même but, en prenant le climat de l'Équateur quin est passujet aux mêmes inconvéniens; Patce que les étés, les hivers & toutes les saisons y étant à peu-près égales, le rapport de la chaleur solaire à la chaleur terrestre y est constant, & toujours de 1, non-seulement sous la ligne Equatotiale, mais à cinq degrés des deux côtés de cette ligne (g). On peut donc croire d'après ces obsetvations, qu'en général la chaleur de la Terre est encore aujoutd'hui cinquante fois plus grande que la chaleur qui lui vient du Soleil. Cette addition ou compensation globe, n'est pas si considérable qu'on autoit été porté à l'imaginer. Mais à mesure que le globe se refroidira davantage, cette même chaleur du Soleil, feraune plus forte

⁽⁸⁾ Yoyez la Table citée ci-contre,

compensation, & deviendra de plus en plué nécessaire au maintien de la Nature vivant comme elle a été de moins en moins ut à mesure qu'on remonte vers les premie temps; car en prenant 74047 ans pour de la formation de la Terre & des plantes, il s'est écoulé peut-être plus de 3500 ans, où la chaleur du Soleil étoit de tropour nous, puisque la surface de not globe étoit encore si chaude au bout 33911 ans, qu'on n'auroit pu la toucher.

Pour évaluer l'effet total de cette con pensation qui est 1 aujourd'hui, il se chercher ce qu'elle a été précédemment à commencer du premier moment lors la Terre étoit en incandescence; ce se nous trouverons en comparant la chale actuelle du globe terrestre avec celle s'avoit dans ce temps. Or nous savons s'eles expériences de Newton, corrist dans notre premier Mémoire (h), s'ala chaleur du ser rouge qui est à très près égale à celle du verre en incande cence, est huit sois plus grande que

⁽h) Premier Mémoire sur les progrès de la des leur, Partie expérimentale, Tome VI, page 2047 challes

97 chaleur de l'eau bouillante, & vingtquatre fois plus grande que celle du Soleil en été. Or cette chaleur du Soleil en été, laquelle Newton a comparé les autres chaleurs, est composée de la chaleur propre de la Terre & de celle qui lui vient du Soleil en été dans nos climats; & comme cette dernière chaleur n'est que 1/29 de la première, il s'ensuit que de 30 ou 1 qui représentent ici l'unité de la chaseur en été, il n'en appartient au Soleil que 10, & qu'il enappartient 29 à la Terre. Ainti, la chaleur du set touge, qui a été trouvée vingt quatre fois plus grande que ces deux chaleurs prises ensemble, doit être augmentée de 1 dans la même raison qu'elle est austi dininuée, & cette augmentation est par conséquent de 14 ou de 4. Nous devons donc estimer à très-peu près 25 la chaleur du fer rouge, relativement à la chaleur Propre & actuelle du globe rerrestre qui hous sert d'unité. On peut donc dire que dans le temps de l'incandescence, il étoit vingt-cinq fois plus chaud qu'il ne l'est au-Jourd'hui; car nous devons regarder la chaleur du Soleil comme une quantité conftante, ou qui n'a que très-peu varié depuis

la formation des planères, Ainfi, la chaleur actuelle du globe étant à celle de son étal d'incandescence :: 1: 25, & la dimini tion de cette chaleur s'étant, faite en même raison que la succession du temps, don l'écoulement total depuis l'incandescence est de 74047 ans; nous trouverons divilant 74047 par 25, que tous les 2961 ans environ, cette premiète chaleur globe a diminué de 1/25; & qu'elle cof tinuera de diminuer de même jusqu'à qu'elle soit entièrement dissipée; en sos qu'ayant été 25, il y a 74047 ans, & trouvant aujourd'hui 25 ou 1, elle se dans 74047 autres années 1/25 de ce qu'el est actuellement.

Mais cetre compensation par la chileur du Soleil étant $\frac{1}{50}$ aujourd'hui, étovingt-cinq fois plus perite dans le temp que la chaleur du globe étoit vingt-cinfois plus grande'; multipliant donc $\frac{1}{50}$ po- $\frac{1}{25}$, la compensation dans l'état d'incandescence n'étoir que de $\frac{1}{1250}$. Et compe la chaleur primitive du globe a diminude $\frac{1}{25}$ tous les 2962 ans, on doit en conclure que, dans les derniers 2962 ans, compensation étant $\frac{1}{50}$, & dans les pur

miers 2962 ans étant $\frac{1}{1250}$, dont la fomme est $\frac{26}{1250}$, la compensation des temps suivans & antécédens, c'est-à-dire, pendant les 2962 ans précédant les derniers, & pendant les 2962 suivant les premiers, a toujours été égale à $\frac{26}{1250}$. D'où il résulte que la compensation totale pendant les 74047 ans, est $\frac{26}{1250}$ multipliés par $12\frac{1}{2}$, mois 2 moitie de la fomme de tous les termes de 2962 ans, ce qui donne $\frac{325}{1250}$ ou $\frac{13}{500}$. Cest-là toute la compensation que la chaleur du Soleil a faire à la perte de la chaleur propre du globe terrestre; cette perte depuis le commencement jusqu'à la In des 74047 ans étant 25, elle est à la compensation totale, comme le temps total de la période, est au temps du prolongement du refroidissement pendant cette période de 74047 ans. On aura donc 25: 13: 74047: 770 ans environ. Ainsi, au lieu de 74047 : //o aus cui dire qu'il y a 748 17 ans que la Terre a commencé de recevoir la chaleur du Soleil & de perdre la sienne.

Le feu du Soleil, qui nous paroît si de la chaleur propre de notre globe que de 13 fut 25, depuis le premier temps de sa formation, l'on voit évidemment que la compensation qu'a pu produire la chaleur envoyée par la Lune & par les autres planères à la Terre est si petite, qu'on pourroit la négliger, sans craindre de se tromper, de plus de dix ans sur le prolongement des 74817 ans qui se sont écou lés pour le refroidissement de la Terre la températute actuelle. Mais, comme dat un sujet de cette espèce on peut desire que tout soit démontré, nous serons la se cherche de la compensarion qu'a pu produire la chaleur de la Lune à la perte de la chaleur du globe de la Terre.

La Lune se seroit refroidie au point de pouvoir en toucher la surface en 649 ans, & au point de la température actuelle de la Terre en 14176 ans, en supposant que la Terre se sût elle-même refroidie ce point en 74047 ans; mais, comme elle ne s'est réellement refroidie à la temperature actuelle qu'en 74817 ans environt la Lune n'a pu se refroidir de même qu'en 14323 ans environ, en supposant encorque rien n'eût compensé la perte de sa chasteur propre. Ainsi, sa chaleur étoit à la supposant encorque rien n'eût compensé la perte de sa chasteur propre. Ainsi, sa chaleur étoit à la supposant encorque rien n'eût compensé la perte de sa chasteur propre. Ainsi, sa chaleur étoit à la supposant encord propre.

de cette période de 14323 ans, vingt-cinq fois plus perire que dans le temps de l'incandescence, & l'on auta en divisant 14323 par 25, 533 ans environ; en forte que tous les 533 ans, cette première chaleur de la Lune a diminué de $\frac{1}{25}$, & qu'étant d'abord 25, elle s'est trouvée $\frac{25}{25}$ ou 1 au bout de 14323 ans, & de $\frac{1}{25}$ au bout de 14323 ans, & de $\frac{1}{25}$ au bout de 14323 autres années; d'où l'on peut conclure que la Lune, après 28646, ans autoit été aussi refroidie que la Terre le seta dans 74817 ans, si rien n'eût com-Pensé la perre de la chaleur propre de cette planère.

Mais la Lune n'a pu envoyer à la Terre une chaleur un peu considérable que pendant le temps qu'a duté son incandescence & son état de chaleur, jusqu'au degré de la température actuelle de la Terre, & elle seroit en esset arrivée à ce point de tefroidissement en 14323 ans, si rien n'est compensé la perte de sa chaleur ptopte; mais nous démontrerons tout-àheure, que, pendant cette periode de 14323 ans, la chaleur du Soleil a compense la perte de la chaleur de la Lune, pour prolonger le temps de fon re-

froidissement de 149 ans; & nous démontrerons de même que la chaleur envoyée par la Terre à la Lune pendant cette même période de 14323 ans, a prolongt son refroidissement de 1937 ans. Ainst la période réelle du temps du refroidissement de la Lune, depuis l'incandér cence jusqu'à la température actuelle de la Terre, doit êtte augmentée de 2081 ans, & se trouve être de 16409 ans, au

lieu de 14323 ans.

Supposant donc la chaleur qu'elle nous envoyoit dans le temps de son incandes cence, égale à celle qui nous vient de Soleil, parce que ces deux astres nous présentent chacun une surface à peu-prégale, on verra que cette chaleur, en voyée par la Lune, étant comme celle de Soleil 50 de la chaleur actuelle du glob terrestre, ne faisoit compensation dans temps de l'incandescence que de 1250 la perte de la chaleur intérieure de note globe, parce qu'il étoit lui-même en candescence, & qu'alors sa chaleur propre étoit vingt-cinq sois plus grande qu'elle ne l'est aujourd'hui. Or, au bout de 1640 ans, la Lune étant refroidie au même

Point de température que l'est actuellement la Terre, la chaleur que cette planète lui envoyoit dans ce temps n'auroit Pu faire qu'une compensation vingt-cinq fois Plus petite que la première, c'est-àdire, de 11/1250 fi le globe terrestre eût conservé son état d'incandescence; mais la première chaleur ayant diminue de 1/25 tous les 2962 ans, elle n'étoit plus que de 19 ½ environ au bout de 16409 ans. Amíli, la compensation que faisoit alors la chaleur de la Lune, au lieu de n'être que

 $\frac{de}{31250}$, étoit $\frac{25}{31250}$. En ajourant ces deux termes de compensation du premier. & du dernier temps, c'est à dire

la somme de ces deux compensarions qui étant multipliée par 12 ½, moitié de la

somme de tous les termes, donne 309 4 Pour la compensation totale qu'a faite la chaleur envoyée par la Lune à la Terre pendant les 16409 ans. Et comme la perte

de la chaleur propte est à la compensa tion en même raison que le temps total de la période est au prolongement du refroidissement, on auta 25: :: 16409: 6 62 environ. Ainsi, la chaleus que la Lune a envoyée sur le globe tes restre pendant 16409 ans, c'est-à-dires depuis l'état de son incandescence jusqu' celui où elle avoit une chaleur égale à températute actuelle de la Terre, p prolongé le refroidissement de notif globe que de 6 ans 1 environ, qui étant ajoutés aux 74817 ans, que nous avon trouvés précédemment, font en 74823 ans 1 environ, qu'on doit encor augmenter de 8 ans, patce que nous no vons compte que 74047 ans, au lieu de 74817 pour le temps du teftoidissement de la Terre, & que 74047 ans : 770 :: 770: 8 ans environ, & par conféquel on peur réellement assigner 74831 1 0 74832 ans, à très-peu près pour le tem? précis qui s'est écoulé depuis l'incande cence de la Terre jusqu'à son refroids sement à la température actuelle. On voit, par cette évaluation de la cha

Partie hypothétique. 105

leur, que la Lune a envoyée sur la Terre, combien est encore plus petite la compenfation que la chaleur des cinq autres planètes a pu faire à la perte de la chaleur intérieure de notre globe; ces cinq planètes prises ensemble ne présentent pas à nos yeux une étendue de surface à beaucoup près aussi grande que celle de la Lune seule, & quoique l'incandescence des deux grosses planètes ait duré bien plus long-temps que celle de la Lune, & que leur chaleur subsiste encore aujourd'hui à un très-haut degré, leur éloignement de nous est si grand, qu'elles n'ont pu prolonger le refroidissement de notre globe que d'une si petite quantité de temps, qu'on peut la regarder comme nulle, & qu'on doit s'en tenir aux 74832 ans, que nous avons déterminés pour le temps réel du refroidissement de la Terre à la tem-Pérature actuelle.

Maintenant il faut évaluer, comme nous l'avons fait pour la Terre, la compensation que la chaleur du Soleil a faite à la perte de la chaleur propre de la Lune, du globe terrestre a pu saire à la perte de la chaleur

montrer, comme nous l'avons avance qu'on doit ajouter 2086 à la période 14323 ans, pendant laquelle elle auro perdu sa chaleur propre jusqu'au point la température actuelle de la Teire,

rien n'eût compensé cette perte. En faifant donc, fur la chaleur du 💆 leil, le même raisonnement pour la Lus que nous avons fair pour la Terre, verra qu'au bout de 14323 ans la chale du Soleil sur la Lune n'étoit que com fur la Terre 100 de la chaleur propre cette planète, parce que sa distance Soleil & celle de la Terre au même astr sont à très-peu près les mêmes : dès-la sa chaleur, dans le temps de l'incand cence, ayant été vingt-cinq fois plus grand il s'ensuit que tous les 533 ans cette primière chaleur a diminué de 1/25, en soi qu'étant d'abord 25, elle n'étoit au bo de 14323 ans que 25 ou 1. Or la compensation que faisoit la chaleur du Sol à la perte de la chaleur propre de Lune étant $\frac{1}{50}$ au bout de 14323 au & $\frac{1}{1250}$ dans le temps de son incande cence. On sure cence, on aura, en ajourant ces deux te

mes $\frac{25}{1250}$, lesquels multiplies par 12 $\frac{1}{2}$, mottie de la somme de tous les termes, donnent 13 pour la compensation totale Pendant cette première période de 14323 ans. Et comme la perte de la chaleur pro-Pre est à la compensation en mome raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: 13 14323: 149; ans ,environ. D'où, l'on Voit que le prolongement du temps pour le refroidissement de la Lune, par la chaleur du Soleil, a été de 149 ans pendant cette première période de 14323 ans, ce qui fait en tout 14472 ans pour le temps du refroidissement, y compris le prolon-gement qu'a produit la chaleur du Soleil. Mais on doit en effer prolonger encore le temps du refroidissement de cette planete, parce que l'on est assuré, même par les phénomènes actuels, que la Terre lui envoie une grande quantité de lumière, en même temps quelque chaleur. Cette couleur terne qui se voit sur la surface de Lune quand elle n'est pas éclairée du Soleil, & à laquelle les Astronomes ont donné le nom de lumière cendrée, n'est à la vérité que la réflexion de la lumière

E vi

solaire que la Terre lui envoie; mais l'aut que la quantité en soit bien considérable, pour qu'après une double réslexion elle soit encore sensible à nos yeux d'une distance aussi grande. En esser cette lu mière est près de seize sois plus grande que la quantité de lumière qui nous es envoyée par la pleine Lune, puisque surface de la Terre est pour la Lune préde seize sois plus érendue que la surface de

cette planète ne l'est pour nous.

Pour me donner l'idée nette d'une lu mière seize sois plus sorte que celle de la Lune, j'ai sait romber dans un lieu obscur, au moyen des mitoits d'Archimède trente - deux images de la pleine Lune réunies sur les mêmes objets; la lumière de ces trente-deux images étoit seize sois plus sorte que la lumière simple de la Lune; ca nous avons démontré, par les expériences du sixième Mémoite, que la lumière en général ne perd qu'environ moitié par le réslexion sur une surface bien polie. Ot cette lumière des trente-deux images de la Lune, m'a paru éclairer les objets au tant & plus que celle du jour lorsque le Ciel est couvert de nuages; il n'y a dont

Partie hypothétique. 109

Point de nuit pour la face de la Lune qui nous regarde, tant que le Soleil éclaire la face de la Terre qui la regarde ellemême.

Mais cette lumière n'est pas la seule émanation bénigne que la Lune air reçue reçoive de la Terre. Dans le commencement des temps, le globe terrestre étoit pour cette planète un second Soleil plus ardent que le premier; comme sa distance la Terre n'est que de quatre-vingt-cinq mille lieues, & que la distance du Soleil est d'environ trente - trois millions, la Terre faisoit alors sur la Lune un seu bien supérieur à celui du Soleil; nous ferons alément l'estimation de cet esset, en considérant que la Terre présente à la Lune une surface environ seize fois plus grande que le Soleil, & par conséquent le globe terrestre, dans son état d'incandescence, toit pour la Lune un astre seize fois plus grand que le Soleil (1). Or nous avons

⁽¹⁾ On peut encore présenter d'une autre manière, qui paroîtra peut-être plus claire, les raisonnemens lei es calculs ci-dessus. On sait que le diametre du Soi; es à celui de la Terre:: 107: 1, leurs surfaces : 11449: 1, & leurs volumes:: 1225043: 1.

vu que la compensation faite par la cha leur du Soleil à la perte de la chaleur propre de la Lune, pendant 14323 ans, ê été de 13, & le prolongement du restor

Le Soleil, qui est à peu-près éloigné de la Terre de la Lune également, leur envoie à chacune certaine quantité de chaleur, laquelle, comme cell de tous les corps chauds, est en raison de la surfat & non pas du volume. Supposant donc le Soleil divi en 1225043 petits globes, chacun gros comme Terre, la chaleur que chacun de ces petits globes 6 verroit à la Lune, seroit à celle que le So'cil lui voie, comme la furface d'un de ces petits globes à la surface du Soleil, c'est-à-dire : : : : 11449. Nais en mettant ce petit globe de feu à la place de Terre, il est évident que la chaleur sera augment dans la même raifon que l'espace aura diminue. la difiance du Soleil & celle de la Terre à la Lui font entre elles :: 7200 : 17, dont les quarrés fou : : 51840000 : 286. Done la chaleur que le petit glo de seu placé à quatre-vingt-cinq mille lieues de tance de la Lune lui enverroit seroit à celle qu'il envoyoit auparavant :: 179377: 1. Mais nous avon vu que la surface de ce petit globe n'étoit à celle d Soleil que : : 1 : 11449; ainfi, la quantité de chalent que sa surface enverroit vers la Lune, est onze mit quatre cents quarante-neuf fois plus petite que cell du Soleil. Divifant donc 179377 par 11449, il fe trouf que cette chaleur envoyée par la Terre en incandel cence à la Lune étoit 15 3, c'est-à-dire, environ seite fois plus forte que celle du Soleil.

dissement, de 149 ans; mais la chaleur envoyée par la Terre en incandescence envoyée par la Teire en incandeicence étant leize fois plus grande que celle du Soleil, la compensation qu'elle a faite alots étoit donc 115,0, parce que la Lune étoit elle-même en incandescence, & que sa chaleur propre étoit vingt cinq fois plus grande qu'elle n'étoit au bout des plus grande qu'elle n'étoit au bout des 14323 ans; néanmoins la chaleur de notre globe ayant diminué de 25 à 20 ½ enviton, depuis son incandescence jusqu'à ce ron, depuis son incandescence jusqu'à ce même terme de 14323 ans, il s'ensuit que la chaleur envoyée par la Terre à la Lune dans ce temps n'auroit fait com-Pensation que de 12 13 si la Lune eût conservé son état d'incandescence; mais sa première chaleur ayant diminué pendant les 14323 ans de 25, la compensation que failoit alors la chaleur de la Terre, au lieu de n'être que de $\frac{12\frac{12}{15}}{1250}$ a été de $\frac{12\frac{22}{15}}{1250}$ multipliés par 25, c'est-à-dire, de 1220: en aloutant ces deux termes de compensation du premier & du dernier temps de cette période de 14323 ans ; savoir , $\frac{15}{1250}$ & $\frac{32}{1250}$, on aura $\frac{338}{1250}$ pour la somme

¹ 12 Histoire Naturelle.

de ces deux termes de compensation! qui étant multipliée par 12 1, moitié de la somme de tous les termes, donne 425 ou 3 19 pour la compensation totale qui faite la chaleur envoyée par la Terre la Lune pendant les 14323 ans; & comme la perte de la chaleur propre est à la cont pensation en même raison que le temp de la période est à celui du prolonge ment du refroidissement, on aura 25, 3 19 :: 14323:1937 ans environ. Ain! la chaleur de la Terre a prolongé de 1937 ans le refroidissement de la Lun pendant la première période de 1432 ans, & la chaleur du Soleil l'ayant au prolongé de 149 ans, la période du temp réel qui s'est écoulé depuis l'incande cence jusqu'au refroidissement de la Lung à la température actuelle de la Terre, es de 16409 ans environ.

Voyons maintenant combien la chaleul du Soleil & celle de la Terre ont compeni la perte de la chaleur propre de la Lune dans la période suivante, c'est-à-dire, pendant les 14323 ans qui se sont écou lés depuis sin de la première période, ou sa chaleur auroit écé égale à la température

actuelle de la Terre si rien n'eût compensé

la Perte de sa chaleur propre. La compensation par la chaleur du Soleil pette de la chaleur propre de la Lune, etoit 1 au commencement, & 25 à la fin de cette seconde periode. La somme de ces deux termes est $\frac{26}{50}$, qui étant multi-pliée par 12 $\frac{1}{2}$, moitié de la somme de tous les termes, donne 325 ou 6 ½ pour la compensation totale par la chaleur du soleil pendant la seconde période de 14323 ans. Mais la Lune ayant perdu, pendant ce temps, 25 de sa chaleur propre, & la perte de la chaleur propre etant à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on auta ²5: 6 ½: : 14323: 3724 ans. Ainfi, le Prolongement du temps pour le refrodiffement de la Lune, par la chaleur du Soleil, ayant été de 149 ans dans la premiète période, a été de 3728 ans pour la seconde periode de 14323 ans.

Et à l'égard de la compensation produite par la chaleur de la Terre, pendant cette même seconde période de 14323 ans, nous avons vu qu'au commencement

de certe seconde pétiode, la chaleur pro pre du globe terrestre étant de 20 7, compensation qu'elle a faite alors a de 322 7 Or la chaleur de la Terre aya diminué pendant cette seconde périod de 20 $\frac{1}{7}$ à 15 $\frac{2}{7}$, la compensation n'el été que de 244 13 environ, à la fin de ce période si la Lune eût conservé le des de chaleur qu'elle avoit au comment ment de cette même période; mais com sa chaleur propre a diminué de 25 pendant cette seconde période, la co pensation produite par la chaleur de Terre, au lieu de n'êtte que 244 18 a de $\frac{6111\frac{17}{28}}{1250}$ à la fin de cette seconde l' riode, c'est-à-dire, $\frac{322\frac{2}{7}}{1250}$ & $\frac{6111\frac{17}{18}}{1250}$, aura 6433 67, qui étant multipliés par 12 moitié de la somme de tous les termes donnent 80423 ou 64 1 environ pour compensation totale qu'a faite la chale envoyée par la Terre à la Lune dans cest

seconde période. Et comme la perte de a chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la pétiode est au prolongement du refroidisfement, on aura 25: 64 \frac{1}{3} :: 14323 38057 ans environ. Ainli, le prolongement du refroidissement de la Lune, par a chaleur de la Terre, qui a été de 1937 ans pendant la première période, se trouve de 38057 ans environ pour la feconde

période de 14323 ans.

A l'égard du moment où la chaleur envoyée par le Soleil à la Lune, a été égale sa chaleur propre, il ne s'est trouvé nt dans la première ni dans la seconde pénode de 14323 ans, mais dans la trotdeine précisément, au second terme de cette troisième période, qui multiplié par 57.2 25, donne 1 145 21, lesquels ajoutés aux 28646 années des deux périodes, font 1979 I ans 21. Ainh, c'est dans l'année 19792 de la formation des planètes que paccellion de la chaleur du Soleil a commencé à égaler & ensuite surpasser la déperdition de la chaleur propre de la

Le refroidissement de cette planète a

donc été prolongé pendant la premiét période, 1° de 149 ans par la chale du Soleil; 2° de 1957 ans par la chale de la Terre; &, dans la seconde période le refroidissement de la Lune a été prolongé; 3° de 3724 ans par la chaleur Soleil, & 4° de 38057 ans par la chaleur de la Terre. En ajoutant ces quatre terme on aura 43867 ans, qui étant joints a 28646 ans des deux périodes, font tout 72513 ans. D'où l'on voit que été dans l'année 72513, c'est-à-dire, il a 2318 ans que la Lune a été refroid au point de ½ de la température actuel du globe de la Terre.

La plus grande chaleur que no ayons comparée à celle du Soleil ou de Terre, est la chaleur du ser rouge; nous avons trouvé que cette chaleur et trême n'est néanmoins que vingt-ciré sois plus grande que la chaleur actue du globe de la Terre, en sorte que not globe, lorsqu'il étoit en incandescence ayant 25 de chaleur, n'en a plus que vingt-cinquième partie, c'est-à-dire 15 cen supposant la première pérson de 74047 ans, on doit conclute qu'

dans une seconde période semblable de 74047 ans, cette chaleur ne sera plus que 15 de ce qu'elle étoit à la fin de la promise de ce qu'elle étoit à la fin de la première période, c'est-à-dire, il y a 785 als. Nous regardons le terme 1/25 comme celui de la plus petite chaleur, de la même facon que nous avons pris 25, comme celui de la plus forte chaleur dont un corps solide puille être pénétré. Cependant ceci ne doit s'entendre que relativement à notre propre nature, & à celle des êtres organilés, car cette chaleur 1/25 de la tem-Petature actuelle de la Terre, est encore double de celle qui nous vient du Soleil, qui fait une chaleur considérable, & qui peut être regardée, comme très-petite, que relativement à celle qui est nécessaire au maintien de la Nature vivante; cat il est démontré, même par ce que nous venons d'exposer, que si la chaleur ac-tuelle de la Terre étoit vingt-cinq sois plus periode la Terre étoit vingt-cinq sois plus petite qu'elle ne l'est, toutes les matières fluides du globe seroient gelées, & que ni l'eau, ni la sève, ni le sang ne pourtoient circuler; & c'est par certe raison que l'ai regardé le terme 1/25 de la chaleur actuelle du globe, comme le point de la

plus petite chaleur, relativement à Nature organisée, puisque de la mên manière qu'elle ne peut naître dans seu, ni exister dans la très-grande chaleurelle ne peut de même subsister sans chieut ou dans une trop petite chaleur Nous râcherons d'indiquer plus préciment les termes de froid & de chaleur où les êrres vivans cesseroient d'existe mais il faut voir auparavant comment sera le progrès du refroidissement du globater jusqu'à ce point 1/25 de sa chaleur actuelle.

Nous avons deux périodes de tempe chacune de 74047 ans, dont la premie est écoulée, & a été prolongée de 785 par l'accession de la chaleur du Soleil de celle de la Lune. Dans cette premie période, la chaleur propre de la Terres s'est réduite de 25 à 1, & dans la secon période, elle se réduira de 1 à 1/25 nous n'avons à considérer, dans cette conde période, que la compensation la chaleur du Soleil, car on voit que chaleur de la Lune est depuis long-temps si foible, qu'elle ne peut envoyer, à l'erre qu'une si perite quantité qu'on doit le chaleur du soleil ne peut envoyer, à l'erre qu'une si perite quantité qu'on doit le chaleur du soleil ne peut envoyer, à l'erre qu'une si perite quantité qu'on doit le chaleur du se le peut envoyer, à l'erre qu'une si perite quantité qu'on doit le chaleur de la chaleur quantité qu'on doit le chaleur de la chaleur quantité qu'on doit le chaleur de la compensation de la chaleur de l

la regarder comme nulle. Or la compenlation par la chaleur du Soleil, étant 150 à. la fin de la première période de la chaeur propre de la Terre, sera par conséquent 25 à la fin de la seconde periode de 74047 ans. D'où il resulte que la compensation totale que produira la chaleur du Soleil pendant cette seconde période, le la chaleur propre est à la compensariament totale en même raison que le temps e la période est au prolongement du reperiode est au protonger : 74047 protosidistement, on aura 25: $6\frac{1}{2}$: 74047 19252 environ, Ainfi, la chaleur du Soqui a prolongé le refrodissement de Terre de 770 ans pour la première péode, le prolongera pour la seconde de 9252 ans.

Et le moment où la chaleur du Soleil eta égale à la chaleur propre de la Terre, e le trouvera pas encore dans cette feonde periode, mais au second terme une troisième période de 74047 ans; & comme chaque terme de ces périodes est le 2962 ans, en les multipliant par 2, on 5924 ans, en les mumphant par 148094

ans des deux premières périodes, il l' trouve que ce ne sera que dans l'anul 1540: 8 de la formation des planères que la chaleur envoyée du Soleil à la Terre

sera égale à sa chaleur propre.

Le resoidissement du globe terrestre donc été prolongé de 776 ans ½ pout première période, rant par la chaleur Soleil que par celle de la Lune, & il encore prolongé de 19252 ans par la ch leur du Soleil pour la teconde période 74047 ans. Ajoutant ces deux termes 148094 ans des deux périodes, on v que ce ne sera que dans l'année 1681 de la formation des planères, c'est à di dans 93291 ans que la Terre sera reff die au point de 1/25 de la température tuelle, tandis que la Lune l'a été de l'année 72514, c'est-à-dire, il y a 21 ans, & l'auroir été bien plus tôt si elle tiroit, comme la Terre, des secours chaleur que du Soleil, & si celle que a envoyé la Terre n'avoit pas rerarde refroidissement beaucoup plus que con du Soleil.

Recherchons maintenant quelle a etcl compensate compensation qu'a faite la chaleur du Soleil à la perre de la chaleur propre des

cinq autres planètes. Nous avons vu que Mercure, dont le dramètre n'est que 1/3 de celui du globe tertestre, se seroit refroidi au point de notre température actuelle en 50351 ans, dans la supposition que la Terre se sût testoidie à ce même point en 74047 ans; mais, comme elle ne s'est reellement restoidie à ce point qu'en 748; 2 aus, Mercute n'a pu se refroidir de même qu'en 10884 ans 5 environ, & cela en supposant encore que rien n'eût compensé la Petre de sa chaleur propre; mais sa distance au Soleil étant à celle de la Terre nême astre :: 4: 10, il s'ensuit que la chaleur qu'il reçoit du Soleil, en com-Pataison de celle que reçoit la Terre, est :: 100: 16, ou :: 6 \frac{1}{4}: 1. Dès-lors solla compensation qu'a faite la chaleur du Soleil lorsque cette planète étoit à la temperature actuelle de la Terre, au lieu de n'être que $\frac{1}{50}$, étoit $\frac{6\frac{1}{4}}{50}$, & dans le temps de son incandescence, c'est-à-dire, 5088 4 ans 5 auparavant, cette compen-

sation n'étoit que 6 1/4. Ajoutant ces deu termes de compensation $\frac{6\frac{1}{4}}{50}$ & $\frac{6\frac{1}{4}}{1250}$ premier & du dernier temps de cett période, on aura 162 1/2, qui étant mult plies par 12 1, moitie de la somme tous les termes, donnent $1 \frac{781}{1250}$ pour la compensation totale \mathfrak{P} faite la chaleur du Soleil pendant cel première période de 50884 ans 5. comme la perte de la chaleur propre à la compensation en même raison le temps de la période est au prolons ment du refroidissement, on aura : 1 781 1/2 :: 50884 5 : 3307 ans 1/2 en ron. Ainsi, le temps dont la chaleur Solcil a prolongé le refroidissement Metcure a été de 3307 ans ½ pour la principe période de 50884 ans 5. D'où voit que ç'a été dans l'année 54192 la formation des planères, c'est-à-dire; y a 20640 ans que Mercure jouissoit

Partie hypothétique. 123

la même température dont jouit aujourd'hui la Terre.

Mais, dans la seconde période, la compensation étant au commence-Ment $\frac{6\frac{1}{4}}{50}$, & à la fin $\frac{156\frac{1}{4}}{50}$, on aura, en

ajoutant ces temps, $\frac{162}{50}$, qui étant multipliés par 12 1, moitié de la fomme de

tous les termes, donnent $\frac{2031^{\frac{1}{4}}}{50}$ ou $40^{\frac{5}{8}}$

Pour la compensation totale par la chaleur du Soleil dans cette seconde période. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est à celui du Ptolongement du refroidissement, on $\frac{a_{\text{ura } 25}}{25:40\frac{5}{8}}::50884\frac{5}{7}:82688$ ans enviton. Ainli, le temps dont la chaleur du Soleil a prolongé & prolongera celui du tefroidillement de Mercure, ayant été de 3307 ans ½ dans la première période, sera Pour la seconde de \$2688 ans.

Le moment où la chaleur du Soleil s'est trouvée égale à la chaleur propre de cette planète, est au huitième terme de cette seconde période, qui multiplié par

2035 = environ, nombre des années de chaque terme de cette période, donne 16283 ans environ, lesquels étant ajou tes aux 50884 ans 5 de la période, voit que ç'a été dans l'année 67167 de formation des planètes que la chaleur de Soleil a commencé de surpasser la chaleut

propre de Mercure.

Le refroidissement de cette planète donc été prolongé de 3307 ans ½ pent dant la première période de 50884 and 1/2, & sera prolongé de même par la cha leur du Soleil de 82688 ans pour la 6 conde période. Ajoutant ces deux non bre d'années à celui des deux périodes on aura 187765 ans environ. D'où l'o voit que ce ne sera que dans l'anne 187765 de la formation des planères que Mercure sera refroidi à ½ de la tempe rature actuelle de la Terre.

Venus, dont le diamètre est 17 de celui de la Terre, se seroit refroidie point de notre température actuelle 88815 ans, dans la supposition que Terre se fût refroidie à ce même poin en 74047 ans; mais comme elle ne se réellement refroidie à la température

actuelle qu'en 74832 ans, Vénus n'a pu se refroidir de niême qu'en 89757 ans environ, en supposant encore que rien n'eût compensé la perte de sa chaleur Propre, Mais sa distance au Soleil étant à celle de la Terre au même astre, comme 7 sont à 10, il s'ensuit que la chaleur que Venus recoit du Soleil, en comparaison de celle que reçoit la Terre, est:: 49. Dès-lors la compensation que sera la chaleur du Soleil lorsque cette planète lera à la température actuelle de la Terre, lieu de n'être que $\frac{1}{50}$, sera $\frac{2\frac{1}{50}}{50}$; & dans le temps de son incandescence, cette compensation n'a été que 2 1/2 50 · Ajoutant

ces deux termes de compensation du premier & du dernier temps de cette premiète pétiode de 89757 ans, on aura 12 jo qui étant multipliés par 12 ½ moitié

de la somme de tous les termes, donnent

Pour la compensation totale qu'a faite

& que fera la chaleur du Soleil pendant cette première période de 89757 ans.

Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale es même raison que le temps de la périodi est au prolongement du restroidissement on aura 25: \(\frac{626\frac{1}{2}}{1250}\): \(\frac{89757}{1250}\): \(\frac{1}{1250}\): \(\f

rature dont jouit aujourd'hui la terre.

Dans la feconde période, la compet fation étant au commencement $\frac{2\frac{1}{10}}{50}$, & la fin $\frac{50\frac{1}{2}}{50}$, on aura, en ajoutant ces termes, $\frac{52\frac{13}{25}}{50}$, qui multipliés pat $12\frac{1}{2}$ mot tié de la fomme de tous les termes, dou nent $\frac{656\frac{1}{2}}{50}$ ou $13\frac{13}{100}$ pour la compensation totale par la chaleur du Soleil peut dant cette feconde pétiode. Et comme

Partie hypothétique. 127

Perte de la chaleur propre est à la com-Pensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du tefroidissement, on aura 25: 13 13 1:89757:47140 ans 9 environ. Ainfi, le temps dont la chaleur du Soleil a prolongé le refroidissement de Vénus, étant Pour la première période de 1885 ans so fera pour la seconde de 47140 ans environ.

Le moment où la chaleur du Soleil sera égale à la chaleur propre de cette planète, se trouve au 24 7/6, terme de ecoulement du temps de cette seconde Période, qui multiplié par 3590 $\frac{7}{25}$ environ, nombre des années de chaque terme de ces périodes de 89757 ans, donne 86167 ans $\frac{7}{25}$ environ, lesquels tant ajoutésaux 89757 ans de la période, on voit que ce ne sera que dans l'année 175924 de la formation des planètes que chaleur du Soleil sera égale à la chaleur propre de Vénus.

Le refroidissement de cette planète leta donc prolongé de 1885 ans 1, pendant la première période de 89757 ans, leta prolongé de même de 47140 ans

ces deux nombres d'années à celui de deux périodes, qui est de 179514 ans on voit que ce ne sera que dans l'années que vénus sera refroidie à ½5 de la température actuelle de la Terre.

Mars, dont le diamètre est 13 de celul de la Terre, se seroit refroidi au point de notre température actuelle en 28108 ans dans la supposition que la Terre se sul refroidie à ce même point en 74047 ansi mais, comme elle ne s'est réellement re froidie à ce point qu'en 74832 ans, Mat n'a pu se refroidir qu'en 28406 ans envi ron, en supposant encore que rien n'est compensé la perte de sa chaleur propre Mais sa distance au Soleil étant à celle de la Terre au même astre :: 15:10, p s'ensuit que la chaleur qu'il reçoit de Soleil, en comparaison de celle que reçoit la Terre, est :: 100 : 225 ou :: 4:9" Dès-lors la compensation qu'a faire la cha seur du Soleil sorsque cette planète étoit à la température actuelle de la Terre, au lieu d'être 1 n'étoit que 2 ; &, dans le

Partie hypothétique. 129

temps de l'incandescence, cette compen f_{ation} n'étoit que $\frac{4}{1250}$. Ajoutant ces deux termes de compensation du premiet & du dernier temps de cette première période de 28406 ans, on aura 1250 qui étant multiplié par 12 1, moitié de la fomme de tous les ter-Mes, donne $\frac{1300}{1250}$ ou $\frac{144^{\frac{4}{2}}}{1250}$ pour la com-Pensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette première période. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25 : $\frac{144\frac{4}{9}}{136}$: : 28406 : 131 ans $\frac{3}{10}$ environ.

Ainsi, le temps dont la chaleur du Soleil a prolongé le refroidissement de Mars, a été d'environ 131 ans 10, pour la première période de 28406 ans. D'où l'on voit que ç'a été dans l'année 28538 de la fotmation des planètes, c'est-à-dire, pérature actuelle de la Terre.

Mais, dans la seconde période, la com

pensation étant au commencement & à Ia fin $\frac{100}{9}$, on aura en ajoutant c^{ej} termes $\frac{104}{50}$, qui multiplies par 12 $\frac{1}{2}$, mo tié de la somme de tous les termes, don nent $\frac{1300}{50}$ ou $\frac{144\frac{4}{9}}{50}$ pour la compensation torale par la chaleur du Soleil pendan cette seconde période. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensa tion en même raison que le temps de période est au prolongement du refrot dissement, on aura 25: 144 1/2:: 2840 : 3382 ans $\frac{59}{1,25}$ environ. Ainfi, le temp dont la chaleur du Soleil a prolongé le refroidissement de Mars dans la première période ayant été de 131 ans 3, sera dans la seconde de 3382 ans 59

Le moment où la chaleur du Soleil s'est trouvée égale à la chaleur propre de cette planète, est au 12 ½, terme de l'écoule ment du temps dans cette seconde pério de, qui multiplié par 1136 $\frac{6}{25}$, nombre des anuées de chaque terme de ces pério des, donne 14203 ans, lesquels étant ajoutés aux 28406 ans de la première Période, on voit que ç'a été dans l'année 42609 de la formation des planètes que la chaleur du Soleil a été égale à la chaleur propte de cette planète; & que, de-Puis ce temps, elle l'a roujours surpassée.

Le refroidissement de Mars a donc été Prolongé, par la chaleur du Soleil, de ans i pendant la première période, & la été dans la seconde période de $\frac{3382}{11.5}$ ans $\frac{59}{125}$. Ajoutant ces deux termes la somme des deux périodes, on aura 60325 ans 19 environ. D'on l'on voit que ça été dans l'année 60326 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 14506 ans que Mars a été refroidi à 1/25 de la chaleur actuelle de la Terre.

Jupiter, dont le diamètre est onze fois plus grand que celui de la Terre, & sa distance au Soleil:: 52: 10, ne se refroi-dira au point de la Terre qu'en 237838 ans, abstraction faite de toute compenfation que la chaleur du Soleil & celle de ses Satellites ont pu & pourront saire la perte de sa chaleur propre, & sur-tout en supposant que la Terre se sút refroidie

au point de la température actuelle en 74047 ans: mais, comme elle ne s'est réellement restroidie à ce point qu'en 74832 ans, Jupiter ne pourra se restroidir au même point qu'en 240358 ans. Et en ne considérant d'abord que la compensation saite par la chaleur du Soleil sur cette grosse planète, nous verrons que la chaleur qu'elle reçoit du Soleil, est à celle qu'en reçoit la Terre: 100: 2704 ou : 25: 676. Dès-lors la compensation que seta la chaleur du Soleil sorsque Jupiter sera restroidi à la température actuelle de la Terre, au lieu d'âtra la passe que sera que

d'être $\frac{1}{50}$, ne sera que $\frac{\frac{25}{670}}{50}$, & dans le temps de l'incandescence cette compen

fation n'a été que $\frac{\frac{25}{676}}{\frac{125}{1250}}$: ajoutant ces deux termes de compensation du premier & du dernier temps de cette première période

de 240358 ans, on a $\frac{676}{1250}$, qui multipliés par 12 $\frac{1}{2}$ moitié de la fomme de tous les termes, donnent $\frac{8123}{676}$ ou $\frac{12}{1250}$ pour la compensation totale que fera la chaleur du Soleil pendant cette première période

de 240358 ans. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidisfement, on aura $25:\frac{1}{12}\frac{13}{676}::240358$ ⁹³ ans environ. Ainfi, le temps, dont la chaleur au Soleil prolongera le re-froidissement de Jupiter, ne sera que de 93 ans pour la première période de 140358 ans; d'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 240451 de la formation des planètes, c'est-à-dire, dans 165619 ans que le globe de Jupiter sera tefroidi au point de la température actuelle du globe de la Terre.

Dans la seconde période la compensa-

 t_{0n} étant au commencement $\frac{25}{50}$, fera à

 $l_a fin \frac{625}{\frac{676}{36}}$; en ajoutant ces deux termes,

on aura $\frac{650}{676}$, qui multipliés par 12 $\frac{1}{2}$, moitik 1 $\frac{1}{50}$, qui multipliés par 12 $\frac{1}{2}$, moitik 1 $\frac{1}{50}$ tié de la somme de tous les termes, don-

8125 tion totale par la chaleur du Soleil pen-

dant cette seconde période. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensation en même raison que temps de la période est au prolongement

du refroidissement, on aura 25: 12 5

:: 240358: 2311 ans environ. Ainfi, l' temps dont la chaleur du Soleil prolongera le refroidissement de Jupites n'étant que de 93 ans dans la première période, sera de 2311 ans pour la seconde période de 240358 ans.

Le moment où la chaleur du Soleil strouvera égale à la chaleur propre de cette planète est si éloigné, qu'il n'arrivera par dans cette seconde période, ni mêms dans la trossème, quoiqu'elles soient chacune de 240358 ans; en sorte qu'au bou de 721074 ans, la chaleur propre de Jupiter sera encore plus grande que celle qu'il reçoit du Soleil.

Car, dans la troisième période, la com

pensation étant au commencement 675, elle sera à la fin de cette même troisiène période 25 670, ce qui démontre qu'à sin de cette troisième période où la char

leur de Jupiter ne sera que 625 de la chaleur actuelle de la Terre, elle sera néanmoins de près de moitié plus forte que celle du Soleil; en forte que ce ne lera que dans la quatrième période où le moment entre l'égalité de la chaleur du Soleil & celle de la chaleur propre de Jupiter se trouvera au 2 102 , terme de l'écoulement du temps dans certe quatième période, qui, mulriplié par 9614 nombre des années de chaque terme de ces périodes de 240358 ans, donne 19228 ans 4 environ, lesquels ajoutés dentes, font en tout 740302 ans 4; d'où on voit que ce ne sera que dans ce temps Prodigieusement éloigné, que la chaleur du Soleil sur Jupiter se trouvera égale à la chaleur propre.

Le refroidissement de cette grosse planète, sera donc prolongé par la chaleur du Soleil de 93 ans pour la première pétiode, & de 2311 ans pour la seconde. Ajoutant ces deux nombres d'années aux 480716 des deux premières périodes, on aura 483120 ans; d'où il resulte que ce ne sera que dans l'année 483121 de

la formation des planètes, que Jupites pourra être refroidi à $\frac{1}{25}$ de la température actuelle de la Terre.

Saturne, dont le diamètre est à celul du globe terreltre :: 9 1/2: 1, & dont distance du Soleil est à celle de la Terre au même astre, aussi:: 9 ½: 1, perdroit de sa chaleur propre, au point de la tent pérature actuelle de la Terre, en 12943 ans, dans la supposition que la Terre fût refroidie à ce même point en 7404] ans. Mais, comme elle ne s'est réellement refroidie à la température actuelle qu'el 74832 ans, Saturne ne se refroidira qu'el 130806 ans, en supposant encore que rien ne compenseroit la perte de sa cha leur propre: mais la chaleur du Soleil; quoique très-foible à cause de son grand éloignement, la chaleur de ses satellites! celle de son anneau, & même celle de Jupiter, duquel il n'est qu'à une distance médiocre, en comparaison de son éloigne ment du Soleil, ont dû faire quelque compensation à la perte de sa chaleul propre, & par consequent prolonger un peu le temps de son refroidissement. Nous ne considérerons d'abord que

^{Com}pensation qu'a dû faire la chaleur du Soleil: cette chaleur que reçoir Saturne est à celle que reçoit la Terre :: 100: 9025, ou :: 4: 36 1. Dès-lors la compensation que fera la chaleur du Soleil Iorsque cette planète sera refroidie à la température acwelle de la Terre, au lieu d'être ;, he fera que $\frac{4}{361}$, & dans le temps de l'incandescence, cette compensation n'a eté que 361; ajoutant ces deux termes, $\frac{0n}{8}$ aura $\frac{\frac{104}{361}}{\frac{1250}{1250}}$, qui multiplié par 12 $\frac{1}{2}$, moitie de la fomme de tous les termes, donhent $\frac{1300}{\frac{361}{1250}}$ ou $\frac{3\frac{217}{161}}{1250}$ pour la compensation totale que fera la chaleur du Soleil dans les 130806 ans de la première période. Et comme la perte de la chaleur propre est à la compensarion en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25 1 3 217 1 12 10 :: 1 3 0 8 0 6 : 1 5 ans environ. Ainfi, lachaleur du Soleil ne prolongerale refroidifferient de Saturne que de 15 ans pendant cette première période de 130806

ans; d'où l'on voit que ce ne fera que dans l'année 130821 de la formation de planètes, c'est-à-dire, dans 55989 and que cette planète pourta être refroidit au point de la température actuelle de l'Terre.

Terre. Dans la seconde période, la competi fation, par la chaleur envoyée du Soleili étant au commencement 351, fera à la fi de cette même période 1001. Ajoutant ce deux termes de compensation du premiel & du dernier temps par la chaleur Soleil dans cette seconde période, aura 361, qui multiplié par 121, moith de la fomme de tous les termes, donné $\frac{1300}{301}$ ou $\frac{3\frac{217}{161}}{50}$ pour la compensation t^{0} tale que fera la chaleur du Soleil pendant cette seconde période. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la cont pensation totale en même raison que le temps total de la période est au prolon gement du refroidissement, on aura 25 $\frac{3\frac{11}{267}}{50}$::130806:377 ans environ. Ain le temps, dont la chaleur du Soleil prolongera le refroidissement de Sarurne, étant de 15 ans pour la première période, sera de 377 ans pour la seconde. Ajoutant ensemble les 15 ans & les 377 ans, dont la chaleur du Soleil prolongera le refroidissement de Saturne pendant les deux périodes de 130806 ans, on verra que ce ne sera que dans l'année 262020 de la formation des planètes, c'est-à-dire, dans 187188 ans que cette planète pourra être testroidie à ½ de la chaleur actuelle de la Terre.

Dans la troisième période, le premier terme de la compensation, par la chaleur du Soleil étant $\frac{100}{50}$ au commence.nent, &

à la fin $\frac{2500}{361}$ ou $\frac{6361}{50}$, on voit que ce ne fera pas encore dans cette troisième pétiode, qu'arrivera le moment où la chaleur du Soleil fera égale à la chaleur propie de cette planète, quoiqu'à la fin de cette troisième période elle aura perdu de sa chaleur propre, au point d'être restoide à $\frac{1}{625}$ de la température actuelle de la Tetre. Mais ce moment se trouvera

au septième terme 11 de la quatrième per riode, qui multiplié par 5232 ans 23 nombre des années de chaque terme de ces périodes de 130806 ans, donné 37776 ans 19 des les étant ajourés au trois premières périodes, dont la sonnéest 392418 ans, font 430194 ans 29 D'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 430195 de la formation des planètes, que la chaleur du Soleil se rrouvera égale à la chaleur propre de Saturnée

Les périodes des temps du refroidisse ment de la Terre & des planètes, son

donc dans l'ordre suivant :

REFROIDIES A LA TEMPÉ- RATURE ACTUELLE.	Refroidies à il de la températurt actuelle.
LA TERRE. en 74832 ans. LA LUNE. en 16409 ans. MERCURE. en 54192 ans. VÉNUS. en 91643 ans. MARS. en 28538 ans. JUPITER. en 240451 ans. SATURNE: en 130821 ans.	En 72513 and En 187765 and En 228540 and En 60326 and En 68326 and

On voit, en jetant un coup-d'œil sur ces rapports, que, dans notre hypothèles la Lune & Mars sont actuellement les planètes les plus froides; que Saturne, &

Partie hypothétique. 141

sur-tout Jupiter, sont les plus chaudes: que Vénus est encore bien plus chaude que la Terre; & que Mercure qui a commencé depuis long-temps à jouir d'une température égale à celle dont jouit aujourd'hui la Terre, est encore actuellement, & sera pour long-temps au degré de chaleur qui est nécessaire pour le maintien de la Nature vivante, tandis que la Lune & Mars sont gelés depuis longtemps, & par conséquent impropres depuis ce même remps à l'existence des êtres organisés.

Je ne peux quirrer ces grands objets lans rechercher encore ce qui s'est passé se satellires de Jupiter de Saturne, relativement au temps du testoidissement de chacun en particulier. Les Astronomes ne sont pas absolument d'accord sur la grandeur relative de ces satellites; &, pour ne parler d'abord que de ceux de Jupiter, Wisthon a prétendu que le troisième de ses Satellites étoit le plus grand de tous, & il l'a estimé de la même grosseur à peu-près que le globe est un peu plus gros que Mars, le second

un peu plus grand que Mercure, & 🏴 le quatrième n'est guère plus grand qu' la Lune. Mais notre plus illustre Astro nome (Dominique Cassini) a juge contraire que le quatrième Satellite le plus grand de tous (k). Plusieurs (k)ses concourent à cette incertitude sur grandeur des Satellites de Jupiter & Saturne; j'en indiquerai quelques-un dans la suite, mais je me dispenserai de faire ici l'énumération & la discussion ce qui m'éloigneroit trop de mon suis je me contenterai de dire, qu'il me? roît plus que probable que les Satellis les plus éloignés de leur planète print pale, font réellement les plus grands? la même manière que les planères les P éloignées du Soleil, font aussi les plantes ses parolles. Or les distances des quatre Sate lites de Jupiter, à commencer par le p voitin, qu'on appelle le premier, sont très-peu près comme 5 \frac{2}{3}, 9, 14 \frac{1}{3}, 25 \frac{1}{13} & leur grandeur n'étant pas encore déterminée, nous supposerons, d'appre

⁽k) Voyez l'Aftronomie de M. de la Lande

l'analogie dont nous venons de parler, que le plus voisin ou le premier n'est que de la grandeur de la Lune, le second de celle de Mercure, le troisième de la grandeur de Mars, & le quatrième de celle du globe de la Terre; & nous allons rechercher combien le bénésice de la chaleur de Jupiter a compensé la perte de leur chaleur propre

Pour cela, nous regarderons comme égale la chaleur envoyée par le Soleil à Jupiter & à ses Satellites, parce qu'en sont à très-peu près les mêmes. Nous supposerons aussi, comme chose trèsplantible, que la densité des Satellites de Jupiter est égale à celle de Jupiter mê-

Cela posé, nous verrons que le premier Satellite grand comme la Lune, c'estdite, qui n'a que 3 du diamètre de la

Quand même on se resuseroit à cette supposition de l'égalité de densité dans Jupiter & de ses latellites, cela ne changero t rien à ma théorie, & se set suite du calcul seroient seulement un peu disdifficile à faire.

Terre, se seroit consolidé jusqu'au centis en 792 ans 3, refroidi au point de pol voir le toucher en 9248 ans 5, & point de la température actueile de Terre en 20194 ans 7, si la densité de Satellite n'étoit pas différente de celle la Terre; mais comme la densité du glob terrestre est à celle de Jupiter ou de Satellites:: 1000: 292, il s'ensuit 4 le temps employé à la confolidation ju qu'au centre & au refroidissement, do être diminué dans la même raison, forte que ce Satellite se sera consolide 231 ans 43/125, refroidi au point d'en por voir toucher la surface en 2690 ans & qu'enfin il auroit perdu assez de chaleur propre pour être reftoidi à température actuelle de la Terre en 589 ans, si rien n'eût compensé cette perte sa chaleur propre. Il est vrai qu'à call du grand éloignement du Soleil, la chi leur envoyée par cet astre sur les Sate tes, ne pourroit faire qu'une très-les compensation, telle que nous l'avons fur Jupiter même. Mais la chaleur Jupiter envoyoit à ses Satellites étoit prodicions digieulement grande, fur-tout dans premiers Partie hypothétique. 145

premiers temps, & il est très-nécessaire

d'en faire ici l'évaluation. Commençant par celle du Soleil, nous verrons que cette chaleur envoyée du Soleil, étant en raison inverse du quarre des distances, la compensation qu'elle a faite, dans le temps de l'incandescence, n'étoit que $\frac{25}{676}$, & qu'à la fin de la première periode de 5897 ans, cette com-Pensation n'étoit que $\frac{\frac{2.5}{676}}{\frac{50}{50}}$. Ajoutant ces $\frac{de_{ux}}{de_{ux}}$ termes $\frac{\frac{25}{676}}{\frac{12}{50}}$ & $\frac{\frac{25}{50}}{50}$ du premier & du dernier temps de cette première periode de 5897 ans, on aura 656, qui multiplies pat 12 1, moitié de la somme de tous les termes, donnent $\frac{8125}{1250}$ ou Pour la compensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette première pétiode. Et comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la periode est à celui du prolongement du refroidissement, on aura 25: $\frac{12\frac{14}{676}}{1250}$ Tome IX.

:: 5897: 2 ans 4/15. Ainsi, le prolongement du refroidissement de ce Satelline, par chaleur du Soleil, pendant cette premiert période de 5897 ans, n'aété que de deut

ans quatre-vingt-dix-sept jours.

Mais la chaieur de Jupiter, qui étoil 25 dans le temps de l'incandescence, n'avoit diminué au bout de la période 5897 ans, que de 14 environ, & ell étoit encore alors 24 9 3 3 & comme 6 Satellite n'est éloigne de sa planète prin cipale que de 5 3 demi-diamètres de piter, ou de 62 ½ demi-diamètres terre tres, c'est à dire, de 89292 lieues, tal dis que sa distance au Soleil est de 19 millions 600 mille lieues; la chaleur ef voyée par Jupiter à son premier Satellit auroit été à la chaleur envoyée par Soleil à ce même Satellite, coinine, quarre de 171600000 est au quarre 89292, si la surface que Jupiter présent à ce Satellite étoit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface Jupiter, qui n'est dans le réel que 124 celle du Soleil, paroît néanmoins Satellite plus grande que ne lui paroli celle de cet astre dans le rapport invest

du quarré des distances; on aura donc $(89292)^2: (171600000)^2:: \frac{121}{11449}$ $39032\frac{1}{2}$ environ. Donc la surface que presente Jupiter à ce Satellite étant 39032 fois 1 plus grande que celle que lui pré-lente le Soleil : cette grosse planète dans le temps de l'incandescence, étoit pour son Premier Satellite un astre de seu 39032 fois ½ plus grand que le Soleil. Mais nous avons vu que la compensation faite par la chaleur du Soleil à la perte de la chaleur propre de ce Satellite h'étoit que $\frac{25}{50}$, lorsqu'au bout de 5897 ans il se seroit refroidi à la température actuelle de la Terre par la déperdition de sa chaleur propre; & que, dans le temps de l'incandescence, cette compensation, par la chaleur du Soleil, n'a été Que de $\frac{25}{676}$; il faut donc multiplier ces deux termes de compensation par 39032 $\frac{1}{3}$, & l'on aura $\frac{1443\frac{1}{1}}{1250}$ pour la compensation qu'a faire la chaleur de Jupiter dès le commencement de cette période dans le temps de l'incandescence, & 1443 \frac{1}{2}

pour la compensation que Jupiter auroi faire à la fin de cette même période de 5897 ans, s'il eût conservé son état d'in candescence. Mais, comme sa chaleus propre a diminué de 25 à 24 9 pendant cette même pétiode, la compensation à fin de la période, au lieu d'être 1443; été que 1408 5528. Ajoutant ces deux tel mes $\frac{1408_{161}^{203}}{100}$ & $\frac{1443_{100}^{1}}{1256}$ de la compensation tion dans le premier & le dernier temp de la période, on a 36552 1/19, lesque multipliés par 12 1, moitié de la somme de tous les termes, donnent 458153 20 366 1 environ, pour la compensation totale qu'a faite la chaleur de Jupiter perte de la chaleur propre de son P mier Satellite, pendant cette premier période de 5897 ans. Et comme la perio totale de la chaleur propre est à la conpensation totale en même raison que temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25:36 f: 5897: 86450 ans 1. Amfi, le temp

dont la chaleur envoyée par Jupirer à son Premier Satellite, a prolongé son refroidissement pendant cette première période est de 36450 ans $\frac{1}{50}$; & le temps dont la chaleur du Soleil a aussi prolongé le refroidiffement de ce Sarellite pendant cette même période de 5897 ans, n'ayant été que de deux ans quatre-vingt-dix-sept Jours; il se trouve que le temps du reftoidissement de ce Satellite a été prolongé d'environ 86452 ans ½ au-delà des 5897 ans de la période; d'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 92350 de la sormation des planères, c'est-à-dire, dans 17518 ans que le premier Satellite de Jupiter pourra être refroidi au point de la température actuelle de la Terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter à ce Satellite étoit égale à sa chaleur Propre, s'est trouvé dans le temps de incandescence, & même auparavant si la chose eût été possible; car cette masse cande eut été pomble, car celle lite, lui envoyoit, dès le temps de l'incande de l' dandescence de tous deux, une chaleur plus forte que la sienne propre, puis-

Giii

qu'elle étoit 1443 ½, tandis que celle de Satellite n'étoit que 1250; ainsi, ç'à été de tout temps que la chaleur de Jupiters sur son premier Satellite, a surpassé

perte de sa chaleur propre.

Dès-lors on voit que la chaleur propt de ce Satellite ayant toujours été fort au dessous de la chaleur envoyée par Jup ter, on doit évaluer autrement la temp rature du Satellite, en sorte que l'estima tion que nous venons de faire du prolon, gement du refroidissement, & que nou avons trouvé être de 87452 ans 1, doit êth encore augmentée de beaucoup; car, de le temps de l'incandescence, la chale extérieure envoyée par Jupiter étoit p grande que la chaleur propre du Satelli dans la raison de 1443 ½ à 1250; & 3 fin de la première periode de 5897 303 cette chaleur envoyée par Jupiter plus grande que la chaleur propre Satellite, dans la raison de 1408 à 501 ou de 140 à 5 à peu-près. Et de même la fin de la seconde periode, la chales envoyée par Jupiter étoit à la chaleur Pro pre du Satellite:: 3433:5; ainsi, la cha leur propre du Satellite, dès la fin de première période, peut être regardé

Partie hypothétique. 151

comme si petite, en comparation de la chaleur envoyée par Jupiter, qu'on doit tirer le temps du refroidissement de ce Satellite, presque uniquement de celui du

tefroidissement de Jupiter.

Or Jupiter ayant envoyé à ce Satellite, dans le temps de l'incandescence, 39032 fois ½ plus de chaleur que le Soleil, lui envoyoit encore au bout de la première période de 5897 ans, une chaleur 38082 fois 3 plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'avoit diminué que de 25 à 24 ; & au bout d'une seconde période de 1897 ans, c'est à-dire, après la déperdition de la chaleur propre du Satellite, au Point extrême de 1/25 de la chaleur actuelle dela Terre; Jupiter envoyoit encore à ce Satellite une chaleur 37131 fois 3 plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter navoit encore dininué que de 24 $\frac{9}{23}$ à 23 $\frac{18}{23}$; ensuite, après une troisième période de 5897 ans où i où la chaleur propre du Satellite doit être Regardée, comme absolument nulle, Ju-Piter lui envoyoit une chaleur 36182 fois plus grande que celle du Soleil.

En suivant la même marche, on trouvera que la chaleur de Jupirer, qui d'abordétoit 25, & qui décroit constamment de par chaque période de 5897 ans, dint nue par conséquent sur ce Satellite 950 pendant chacune de ces périodes de sorte qu'après 37 \(\frac{2}{3}\) périodes, cert chaleur envoyée par Jupiter au Satellite sera à très-peu près encore 1350 fois plu grande que la chaleur qu'il reçoit d'Soleil.

Mais, comme la chaleur du Soleil de Jupiter & sur ses Satellites est à peu-pro à celle du Soleil sur la Terre : : 1 : 27 & que la chaleur du globe terrestre es 50 sois plus grande que celle qu'il reçoi actuellement du Soleil, il s'ensuit qu'saut diviser par 27 cette quantité 135 de chaleur ci-dessus pour avoir une chaleur égale à celle que le Soleil envois sur la Terre; & cette dernière chaleur la Terre; & cette dernière chaleur étant de 50 de la chaleur actuelle de globe terrestre, il en résulte qu'au bout de 37 3 périodes de 5897 ans chacuner c'est-à-dire, au bout de 222120 ans s'a la chaleur que Jupiter enverra à ce Satellite, sera égale à la chaleur actuelle de lite, sera égale à la chaleur actuelle de lite.

Terre, & que, quoiqu'il ne lui restera rien alors de sa chaleur propre, il jouira néanmoins d'une température égale à celle dont jouit aujourd'hui la Terre, dans cette année 222120 1 de la formation des

Et de la même manière que cette chaleur envoyée par Jupiter prolongera prodigieusement le refroidissement de ce Satellite à la température actuelle de la Terre, elle le prolongera de même pendant trente-sept autres périodes $\frac{2}{3}$, pour atriver au point extrême de $\frac{1}{25}$ de la chaleur actuelle du globe de la Terre; en lorte que ce ne sera que dans l'année 144240 de la formation des planètes que ce Satellite sera refroidi à 1/25 de la température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faire à la diminution de la température du Satellite dans des différens temps. Il est certain, qu'à ne confidérer que la déperdition de la chade propre du Satellite, cette chaleur Soleil n'auroit fait compensation dans

le temps de l'incandescence que de 676 & qu'à la fin de la première période qui est de 5897 ans, cette même chaleu du Soleil auroit fait une compensation 616, & que dès-lors le prolongement refroidissement par l'accession de cest chaleur du Soleil, auroit en effet été ! 2 ans + ; mais la chalect envoyée po Japiter, dès le temps de l'incandescence étant à la chaleur propre du Satelle :: 1443 \frac{1}{2}: 1250, il s'enfuit que la conf perfation faite par la chaleur du Sole doit être diminuée dans la même raison en forte qu'aulieu d'être 676, elle n'a que 356 au commencement de cett Période, & que cette compensation of auroit été 1/2 à la sin de cette premit période : si l'on ne considéroit que la perdition de la chaleur propre du Sate lite, doit être dinimuée dans la tailon 1408 à 50, parce que la chaleur envoya par Jupiter étoit encore plus grande que la chaleur propre du Satellite dans cette même raison. Dès-lors la compensation la sin de cette première periode, au lieu d'être $\frac{25}{676}$ n'a été que $\frac{25}{676}$. En ajoutant ces deux termes de compensation 2793 & 676 du premier & du dernier 2793 & 676 du premier opériode, on a temps de cette première période, on a $\frac{106085}{4038400}$ ou $\frac{156656}{4038400}$, qui multipliés par $12\frac{1}{2}$, moitié de la somme de tous les termes, donnent 1960 419 pour la compenstion totale qu'a pu faire la chaleur du Soleil pendant cette première période. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même taison que le temps de la période est au Ptolongement du refroididement, on aura 25: $\frac{1961^{\frac{2}{3}}}{4038400}$:: 5897: $\frac{11547948^{\frac{1}{2}}}{100960000}$ ou:: 5897 ans: 41 jours 7. Ainfi, le prolongement du refroidissement, par la chaleur du Soleil, au lieu n'avoir été de 2 ans 97 jours, n'a réellement été que de 41 Jours 7

G vi

On trouveroit de la même manière les temps du prolongement du refroidisse ment, par la chaleur du Soleil, pendant la seconde période, & pendant les priodes suivantes; mais il est plus facile de plus court de l'évaluer en totalité de la manière suivante.

La compensation par la chaleur de Soleil dans le temps de l'incandescence! ayant été, comme nous venons de le dire $\frac{\frac{1}{676}}{2793\frac{1}{3}}$, fera à la fin de 37 $\frac{2}{3}$ périodes $\frac{15}{3}$ puisque ce n'est qu'après ces 37 ²/₃ pério des, que la température du Satellite set égale à la température actuelle de 🏻 Terre. Ajoutant donc ces deux termes de compensation $\frac{25}{676}$ & $\frac{25}{676}$ du premier du dernier temps de ces 37 = périodes ou $\frac{105\frac{47}{676}}{139675}$, qui multiplit par 12 ½, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleut, donnent 1313 141 ou 13 13 environ pour 139675 la compensation totale, par la chaleur du Soleil, pendant les 37 3 périodes de 5891 ans chacune. Et comme la diminution to

tale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps total est au prolongement du refroidissement, on aura 25: \frac{1}{1395}: 222120\frac{1}{2}: 82 ans \frac{3}{50} environ. Ainsi, le prolongement total que fera la chaleur du Soleil, ne sera que de 82 ans \frac{3}{50} qu'il faut ajouter aux 222120 ans \frac{1}{3}. D'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 222203 de la formation des planètes, que ce Satellite jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, & qu'il faudra le double du temps, c'est-à-dire, que ce ne sera que dans l'année 444406 de la formation des planètes qu'il pourra être refroidi à \frac{1}{25} de la chaleur actuelle de la Terre.

Faisant le même calcul pour le second Satellite, que nous avons supposé grand comme Mercure, nous verrons qu'il autoit dû se consolider jusqu'au centre en 1342 ans, perdre de sa chaleur propre en 11303 ans \frac{1}{3} au point de pouvoir le toucher, & se restroidir par la même déperdition de sa chaleur propre, au point de la température actuelle de la Terre en 24682 ans \frac{1}{3}, si sa densité étoit égale selle de la Terre; mais, comme la densité du globe terrestre est à celle de su

158 Histoire Naturelle. piter ou de ses Satellites :: 1000: 2927

il s'ensuit que ce second Satellite, don

le diamètre est ; de celui de la Terre, seroit réellement consolidé jusqu'au cen tre en 282 ans environ, refroidi au pom de pouvoir le toucher en 3300 ans 31 & à la température actuelle de la Tent en 7283 ans 16, si la perte de sa cha leur propre n'eût pas été compensée pa la chaleur que le Soleil, & plus encor par celle que Jupiter ont envoyées à Satellite. Or l'action de la chaleur de Soleil sur ce Sateilite étant en raison in verse du quarré des distances, la comper fation que cette chaleur du Soleil a fatt à la perte de la chaleur propre du Satel lite, étoit dans le temps de l'incander cence $\frac{25}{676}$ & $\frac{52}{50}$ à la fin de cette pt^{e} mière période de 7283 ans 16. Ajourant ce deux termes 67 8 8 676 de la compensation dans le premier & le dernier temps de cette période, on a 1350, qui multipliés par 12 1 moitié de la somme de tous termes, donnert $\frac{8125}{676}$ ou $\frac{12\frac{11}{676}}{1250}$ pour compensation totale qu'a faite la chaleu du Soleil pendant cette première période de 7283 ans $\frac{16}{25}$. Et comme la perte rotale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidisse.

diffement, on aura $25 : \frac{12 \frac{13}{676}}{25} : : 7283$

ans 16/23: 2 ans 252 jours. Ainsi, le prolongement du refroidissement de ce Satellite, Par la chaleur du Soleil, pendant cette première période, n'a été que de 2 ans

252 jours.

Mais la chaleur de Jupiter, qui, dans le temps de l'incandescence, étoit 25, avoit diminué au bout de 728; ans 16/25 de 19/25 environ, & elle étoit encore alors 24 pupiter que de 9 demi-diamètres de Jupiter, ou 99 demi-diamètres rerrestres, c'est-à-dire de 141817 lieues 1/2, & qu'il est éloigné du Soleil de 171 millions 600 mille lieues, il en résulte que la chaleur envoyée par Jupiter à ce Satellite, auroit été:: (17160000) 2: (141817 1/2) si la surface que présente Jupiter à ce Satellite étoit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface de Jupiter,

qui, dans le réel, n'est que 121 de cel du Soleil, paroît néanmoins plus grand à ce Satellite dans la raison inverse quarré des distances; on aura $(141817\frac{1}{2})^2$: $(171600000)^2$: $\frac{121}{11449}$: 15473 $\frac{1}{3}$ environ. Donc la furfat que Jupiter présente à ce Satellire 15473 fois ²/₃ plus grande que celle I^U lui présente le Soleil. Ainsi Jupiter, d² le temps de l'incandescence, étoit ce Satellite un astre de seu 15473 plus étendu que le Soleil. Mais avons vu que la compensation faite par chaleur du Soleil, à la perte de la chaleu propre de ce Satellite, n'étoit que lorsqu'au bout de 7283 ans 16/25, il se serol refroidi à la température actuelle de Terre, & que, dans le temps de l'incall descence, cette compensation, par la cha leur du Soleil, n'étoit que 25donc 15473 2, multipliés par pour la compensation qu'a faite la chaleur de Jupiter sur ce Satellite dans le commencement de cette première pl

tiode, & 172 173 pour la compensation Melle auroit faite à la fin de cette même Pétiode de 7283 ans $\frac{16}{25}$, si Jupiter eût conservé son état d'incandescence. Mais comme sa chaleur propre a diminué pendant cette période de 25 à 24 $\frac{4}{23}$, la com-pensation à la fin de la période au lieu $\frac{\text{d'êtte}}{10} \frac{172 \frac{173}{676}}{10}$, n'a été que de $\frac{113 \frac{1}{3}}{10}$ envi-^{ton}. Ajoutant ces deux termes $\frac{113}{10}$ & $\frac{|h_1|_{\frac{1}{276}}}{|h_2|_{10}}$ de la compensation dans le preniet & dans le dernier temps de cette Première période, on a 14401 = environ, lesquels mulciplies par 12 1, moitié de fomme de tous les termes, donnent 180068 1 1210 ou 144 7 environ, pour la com-Pensation totale qu'a faite la chaleur de Jupiter pendant cette première période de 7283 ans 16. Et comme la pette totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du

refroidissement, on aura 25: 1447
:: 7283 ½ : 42044 ¼ Ainsi, le remodont la chaleur de Jupiter a prolongé refroidissement de ce Satellite, a été de 42044 ans 52 jours, tandis que la deur du Soleil ne l'a prolongé que 2 ans 252 jours; d'où l'on voit, en alor tant ces deux temps à celui de la périod de 7283 ans 233 jours, que ç'a été de 7283 ans 233 jours, q

Le moment où la chaleur envoyée p. Jupiter, a été égale à la chaleur propte de Ce Satellite, s'est trouvé au 2 21 termenviron de l'écoulement du temps de cett première période de 7283 ans 233 jours qui multipliés par 291 ans 126 jours nombre des années de chaque terme de cette période, donnent 638 ans 67 jours Ainsi, ç'a été dès l'année 639 de la formet tion des planètes, que la chaleur envoye par Jupiter à son second Satellite, s'est trouvée égale à sa chaleur propte.

Dès-lors on voit que la chaleur propte

Partie hypothétique. 163

de ce Satellite a toujours été au-dessous de celle que lui envoyoit Jupiter dès l'année 639 de la formation des planètes; on doit donc évaluer, comme nous l'avons fait pour le premier Satellite, la température dont il a joui, & dont il jouira pour la suite.

Or Jupiter ayant d'abord envoyé à ce Satellite, dans le temps de l'incandescence, une chaleur 15473 fois 2 plus grande que celle du Soleil, lui envoyoit encote a soile du soilei, an en de la première période de 7283 ans 16 une chaleur 14960 fois 31 plus grande que celle du Soleil, parce que la eur propre de Jupiter n'avoit encore dinique que de 25 à 24 $\frac{4}{23}$. Et au bout dune seconde periode de 7283 ans $\frac{16}{25}$, cest-à-dire, après la déperdition de la cha-Propre du Satellite, jusqu'au point extrême de 1/25 de la chaleur de la Terre; Jupitet envoyoit encore à ce Satellire une thaleur 14447 fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'avoit encore diminue que de

24 4 23 8 ... En fuivant la même marche, on voit que la chaleur de Jupiter, qui d'abord

étoit 25, & qui décroît constamme de 19/3 par chaque période de 7283 ans 19/25 par chaque période fur ce Satelli de 513 à peu-près pendant chacune ces périodes, en sorte qu'après 26 1/2 priodes environ, cette chaleur envoyées Jupiter au Satellite, sera à très peu prencore 1350 sois plus grande que la chapt qu'il recoit du Soleil

leur qu'il reçoit du Soleil. Mais, comme la chaleur du Soleil Jupiter & fur ses Satellites est à celle Soleil sur la Terre à peu-près :: 1 : 1 & que la chaleur de la Terre est 50 f plus grande que celle qu'elle reçoit tuellement du Soleil, il s'ensuit qu'il diviser par 27 cette quantité 1350 Pm avoir une chaleur égale à celle que le leil envoie sur la Terre; & cette dernique de la chaleur étant 1/50 de la chaleur actuelle globe terrestre, il en résulte qu'au de 26½ périodes de 7283 ans 16 chacul c'est-à-dire, au bout de 193016 ans la chaleur que Jupiter enverra à ce Sate lite, sera égale à la chaleur actuelle de Terre, & que, n'ayant plus de chales propre, il jouira néanmoins d'une remper Partie hypothétique. 165

tute égale à celle dont jouit aujourd'hui la Terre dans l'année 193017 de la for-

mation des planères.

Et de même que cette chaleur envoyée par Jupiter, prolongera de beaucoup le testoidissement de ce Satellite au point de la température actuelle de la Terre, elle le prolongera de même pendant 26 Protongeta de mont extrême de 1/25 de la chaleur actuelle du globe de la Terre; en sorte que ce ne sera de dans l'année 386034 de la formation des planètes que ce Satellite sera refroidi 725 de la température actuelle de la lette.

ll en est de même de l'estimation de chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faite & fera à la peniation quene a rance du Satellite. dest certain qu'à ne considérer que la de Certain qu'a ne comme du Sa-telle dition de la chaleur propre du Safite, cette chaleur du Soleil n'auroit compensation dans le temps de l'incandescence que de $\frac{25}{676}$, & qu'à la fin de la

Ptemière période de 7283 ans 16/25, cette nême chaleur du Soleil auroit fair une

compensation de $\frac{25}{676}$, & que dès · 1005prolongement du refroidissement, l'accession de cette chaleur du Soleil, au roit été de 2 ans 3. Mais la chaleur envoy par Jupiter, dès le temps de l'incande cence, étant à la chaleur propre du Sare lite:: 572, 176 : 1250, il s'ensuit que compensation faite par la chaleur du Sole doit être diminuée dans la même railon en forte qu'au lieu d'être $\frac{25}{676}$, elle 0été que $\frac{\frac{25}{6.76}}{1822\frac{172}{676}}$ au commencement cette période. Et de même que cet compensation qui auroit été 25/0 à la fin cette première période en ne considératique la déperdition de la chaleur propie du Satellite, doit être diminuée dans même raison de 553 1 à 50, parce la chaleur envoyée par Jupiter étoit en core plus grande que la chaleur prop du Satellite dans cette même raison. lors la compensation à la fin de cett

première période au lieu d'être $\frac{25}{676}$, n^2 tré que $\frac{-25}{603}$. En ajoutant ces deux tell

Partie hypothétique. 167

thes de compensation $\frac{-\frac{25}{676}}{1822 \cdot \frac{170}{676}} & \frac{\frac{25}{676}}{603 \cdot \frac{1}{3}}$ du premier & du dernier temps de cette Première periode, on a $\frac{60639^{\frac{1}{2}}}{\frac{60}{1098025}}$

1098625, qui multipliés par 12 ½, moitié de la somme de tous les termes, donnent 1098625 pour la compensation totale qu'a

Du faire la chaleur du Soleil, pendant cette première période. Et comme la perte de la premiere periode. La compensation en ente raison que le temps de la période au prolongement du refroidissement,

on aura 25: $\frac{1120\frac{6}{5}}{1098625}$::7283 $\frac{16}{25}$: $\frac{8163745\frac{19}{109}}{27465625}$

ou: 7283 ans $\frac{16}{25}$: 108 jours $\frac{1}{2}$, au lieu ans $\frac{2}{3}$ que nous avions trouvés par première évaluation.

Pour évaluer en totalité la compen-Pour évaluer en totaine la confider qu'à faite cette chaleur du Soleil pendant toutes les périodes, on trouvera que la compensation dans le temps de Photompernation $\frac{25}{1822\frac{170}{676}}$, fera $\frac{2}{1822\frac{170}{676}}$

le $\int_{0}^{\infty} de \, 26 \, \frac{1}{2} \, \text{périodes de} \, \frac{\frac{25}{676}}{50}$, puisque ce

n'est qu'après ces 26 1 périodes que température du Satellite sera égale à température actuelle de la Terre. Ajou tant donc ces deux termes de comper $\frac{25}{676}$ $\frac{25}{1822\frac{172}{616}}$ & $\frac{676}{50}$ du premier & dernier temps de ces 26 ½ pétiodes, on $\frac{46806^{\frac{1}{4}}}{676}$ ou $\frac{69^{\frac{21}{169}}}{91112^{\frac{1}{2}}}$, qui multipliés p 12½, mortié de la somme de tous les tes mes de la diminution de la chaleur, do nent $\frac{865\frac{1}{2}}{91112\frac{1}{2}}$ ou $\frac{43}{4555}$ environ, pour compensation totale par la chaleur Soleil, pendant les 26 périodes ½ de 72 ans $\frac{16}{25}$. Et comme la diminution totale la chaleur est à la compensation totale même raison que le temps total de sal riode est au prolongement du temps du froidissement, on auta 25: 4355: : 1930 11 : 72 22 Amfi, le prolongement 10 que fera la chaleur du Soleil ne sera de 72 ans $\frac{22}{25}$, qu'il faut ajouter aver 193016 ans $\frac{11}{25}$; d'où l'on voit que ce for fera que dans l'année 193090 de la mation des planètes que mation des planètes que ce Satellite jour de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, & qu'il faudra le double de ce temps, c'est-à-dire, que ce ne sera que dans l'année; 86180 de la formation des planètes qu'il pourra être refroidi à 1/25 de la température actuelle de la Terre.

Faisant les mêmes raisonnemens pour le troisième Satellite de Jupiter, que nous avons supposé grand comme Mars, c'est-dire, de 13 du diamètre de la Terre, & qui est à 14 1 demi-diamètres de Ju-piter, ou 157 2 demi-diamètres terres-tes, c'est-à-dire à 225857 lieues de distance de sa planète principale; nous vertons que ce Satellite se seroit consolidé qu'au centre en 1490 ans 3, refroidi Point de pouvoir le toucher en 17633 the 18 & au point de la température actuelle de la Terre en 38504 ans 11/25, si la densité de ce Satellite étoit égale à celle de la Terre; mais, comme la densité du globe terrestre est à celle de Jupiter & de ses Satellites :: 1000 : 292, il faut diminuer en même raison les temps de A: Confolidation & du refroidissement. Ainsi, ce troisième Satellite se sera conso-Tome IX.

lide jusqu'au centre en 435 ans 100, re froidi au point de pouvoir le toucher en 5149 ans 11 200, & il auroit perdu assez de sa chaleur propre pour arriver au point de la rempérature actuelle de la Terre 11243 ans $\frac{7}{25}$ environ, si la perte de chaleur propre n'eût pas été compense par l'accession de la chaleur du Solell & fur-tour par celle de la chaleur en voyée par Jupiter à ce Satellire. chaleur envoyée par le Soleil étant raison inverse du quarré des distances, compensation qu'elle faisoit à la perte la chaleur propre du Satellite, étoit de le temps de l'incandescence 676 à la fin de cette première période 11243 ans $\frac{7}{25}$. Ajoutant ces deux term 676 de la compensation dans premier & dans le dernier temps de cest première période de 11243 ans 7/25, 01/2650 676, qui multiplies par 12 ½, moitie la fomme de tous les termes, donne 12 616 pour la compensation torat qu'a faite la chaleur du Soleil pendant

Partie hypothetique. 171

temps de cette première période. Et comme la perte totale de la chaleur pro-Pre est à la compensation totale en même tailon que le temps de la période est au Prolongement du refroidissement, on $\frac{1}{2}$ $\frac{1}{6}$ $\frac{1}{6}$ $\frac{1}{6}$ $\frac{1}{6}$ $\frac{1}{6}$ $\frac{1}{3}$ environ.

Ainfi, le prolongement du refroidissement de ce Satellite, par la chaleur du Soleil, pendant cette première periode de 11243 ans 25, auroit été de 4 ans 116 jours.

Mais la chaleur de Jupiter qui, dans temps de l'incandescence, étoit 25, voit diminué pendant certe première péde de 25 à 23 5 environ; & comme Satellite est éloigné de Jupirer de 2,5857 lieues, & qu'il est éloigné du soleil de 171 millions 600 mille lieues, en résulte que la chaleur envoyée par piter à ce Satellite, auroit été à la chaenvoyée par le Soleil', comme le quarré de 171600000 est au quarré de 15857, si la surface que présente Jupiter ce Satellite étoit égale à la surface que présente le Soleil; mais la surface de hipiter qui dans le reel n'est que 121 de celle du Soleil, paroît néanmoins plus

grande à ce Satellite dans le rapport in verse du quarré des distances, on auti donc (225857)²: (17160000)²; 1²¹/₁₁₄₉: 6101 environ. Donc la surface que présente Jupiter à son troissème Sarellie étant 6101 fois plus grande que la surface que lui présente le Soleil, Jupiter dans le temps de l'incandescence étoit pour co Satellite un astre de seu 6101 sois plus grand que le Soleil. Mais nous avons que la compensation faite par la chale! du Soleil à la perre de la chaleur propt de ce Satellite, n'éroit que $\frac{25}{676}$, lorsqu'al bout de 11243 ans 7/15, il fe seroit refroid à la température actuelle de la Terre & que, dans le temps de l'incandescence cette compensation, par la chaleur Soleil, n'a été que $\frac{23}{676}$. multiplier par 6101 chacun de ces deut termes de compensation, & l'on aut pour le premier $\frac{225}{1250}$, & pour le second

*25 421 515, & cette dernière compensation de la fin de la période seroir exacte l' Jupiter eut conservé son étar d'incandes

H iii

tence pendant tout le temps de cette même période de 11243 ans 725. Mais, comme sa chaleur propre a diminué de 25 à 23 5 pendant cette période, la com-Pensation à la fin de la période, au lieu d'être 225 421 676 n'a été que de 218 13 . Ajou t_{ant} ces deux termes $\frac{218\frac{11}{75}}{50} & \frac{225\frac{421}{676}}{1250}$ compensation du premier & du dernier temps dans cette première période, On a 1679 11 environ, lesquels étant mulipliés par 12 1, moitié de la somme de late la chaleur de Jupiter sur son troiseme Satellite pendant cette première periode de 11243 ans $\frac{7}{25}$. Et comme la Petre totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du refroidillement, on aura 35: 56 15: 11243 7 25: 25340. Ainfi, le temps dont la chaleur de Jupiter a prolongé le refroidissement de ce Satellite pendant cette première période de 11243

ans $\frac{7}{25}$, a été de 25340 ans, & par corféquent en y ajoutant le prolongement par la chaleur du Soleil qui est de 4 april 116 jours, on a 25344 ans 116 jours pour le prolongement total du refroids sement, ce qui étant ajouté au temps de la période, donue 36787 ans 218 jours d'où l'on voit que ça été dans l'amb 36588 de la formation des planètes, c'elli à-dire, il y a 38244 ans que ce Satellité jouissoit de la même température don jouit aujourd'hui la Terre.

Le moment où la chaleur envoyée pur Jupiter à ce Satellite étoit égale à fa chaleur propre, s'est trouvé au 5 3677, termi de l'écoulement du temps de cette première période de 11243 ans 725, qui étant multiplié par 449 34, nombre des années de l'action de l'

chaque terme de cette période, donné 2490 ans environ. Ainsi, ç'a été dès l'anné 2490 de la formation des planètes, que chaleur envoyée par Jupiter à son troissens Satellire s'est trouvée égale à la chaleus propre de ce Satellite.

Dès-lors on voit que cette chaleur propre du Satellite a été au-dessous de celle que lui envoyoit Jupiter dès l'année 2490

de la formation des planètes; & en évadeux premiers Satellites, la température dont celui-ci doit jouir, on trouve que Jupiter ayant envoyé à ce Satellite, dans le temps de l'incandescence, une chaleur 6101 fois plus grande que celle du Soleil, Il hir envoyoit encore à la fin de la première période de 11243 ans $\frac{7}{25}$ une cha-leur 5816 $\frac{43}{150}$ fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'avoit diminué que de 25 à 23 5; au bout d'une seconde période de 1 1 243 ans $\frac{7}{25}$, c'est-à-dire, après la déperdition de la chaleur propre du Satellite, jusqu'au Point extrême de $\frac{1}{25}$ de la chaleur actuelle de la Terre, Jupiter envoyoit encore à ce

de la Terre, Jupiter envoyoit encore a ce Satellite une chaleur 5531 85 fois plus Brande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'avoit encore diminué que de 23 6 à 22 4. En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Jupiter, qui d'abord étoit 25, & qui décroît constamment de par chaque période de 11243 ans 7 diminue par conséquent sur ce Satellite de 284 197 pendant chaque de ces péde 284 107 pendant chacune de ces pé-

H iv

riodes; en sotte qu'après 15 ²/₃ périodes environ, cette chaleur envoyée par Jupir ter au Satellite, sera à très-peu près en core 1350 sois plus grande que la cha

leur qu'il reçoit du Soleil.

Mais, comme la chaleut du Soleil su Jupiter & sur ses Satellites est à celle de Soleil sur la Terre, à peu-près : : 1:27! & que la chaleur de la Terre est 50 fob plus grande que celle qu'elle reçoit ac ruellement du Soleil, il s'ensuit qu'il fau diviser par 27 cette quantité 1350 poul avoir une chaleur égale à celle que le 50' leil envoie sut la Terre; & cette dernière chaleur étant 1 de la chaleur actuelle globe terrestre, il en résulte qu'au bout de 15 3 périodes, chacune de 11243 ans 1 c'est-à-dire, au bout de 176144 11, chaleur que Jupiter envetra à ce Sare lite, sera égale à la chaleur actuelle de la Terre, & que, n'ayant plus de chaleur pro pre, il jouira néanmoins d'une tempera ture égale à celle dont jouit aujoutd'hul la Terre dans l'année 176145 de la forma tion des planètes.

Et comme cette chaleut envoyée par Jupiter, prolongeta de beaucoup le refroir Partie hypothetique. 177

dissement de ce Satellite, au point de la température actuelle de la Terre, elle le prolongera de niême pendant 15 \(\frac{2}{3}\) autres périodes, pour arriver au point extrême de \(\frac{1}{25}\) de la chaleur actuelle du globe terplante; en forte que ce ne sera que dans année 352290 de la formation des planètes que ce Satellite sera refroidi à \(\frac{1}{25}\) de la température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a saite à la diminution de la température du Satellite dans les différens temps; il est certain qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, cette chaleur du Soleil n'auroit sait compensation dans

le temps de l'incandescence que $\frac{25}{676}$; & qu'à la fin de la première période, qui est de 11243 ans $\frac{7}{25}$, cette même chaleur du Soleil auroit fait une compensa-

tion de $\frac{25}{570}$, & que dès-lors le prolongement du refroidissement, par l'accession de cette chaleur du Soleil, auroit en effet

eté de 4 ans $\frac{1}{3}$. Mais la chaleur envoyée

par Jupiter, dès le temps de l'incandel cence, étant à la chaleur propre du Sarellite: : 225 425 : 1250, il s'ensuit que la compensation faite par la chaleur du Sor leil doit être diminuée dans la même raison, en sorte qu'au lieu d'être

elle n'a été que $\frac{\frac{25}{676}}{1475^{\frac{5}{4}}}$ au commencement de cette période, & que cette compet sation qui auroit été $\frac{\frac{25}{676}}{50}$ à la fin de cette première période, si l'on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propte du Satellite, doit être diminuée dans raison de 218 $\frac{13}{75}$ à 50, parce que chaleur envoyée par Jupiter étoit encote plus grande que la chaleur propre du Satellite dans cette même raison. Dès-lois la compensation à la fin de cette première période, au lieu d'être $\frac{25}{626}$, n'a été que

 $\frac{25}{676}$ En ajoutant ces deux termes

compensation $\frac{\frac{25}{676}}{\frac{1}{475}\frac{2}{3}} & \frac{\frac{25}{676}}{\frac{268}{71}}$ du premies

& du dernier temps de cette première

Période, on a $\frac{43196}{395734\frac{4}{9}}$ ou $\frac{64\frac{1}{3}}{395734\frac{4}{9}}$, qui multipliés par $12\frac{1}{2}$, moitié de la fomme de tous les termes, donnent $\frac{806\frac{1}{4}}{395734\frac{4}{9}}$ pour la compensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette première période. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la Période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: $\frac{806\frac{1}{4}}{395734\frac{4}{3}}$::11243

 $\frac{3}{6}$: $\frac{9064669}{9893361}$ Ou :: 11243 ans $\frac{7}{25}$: 334

lours environ, au lieu de 4 ans 1/3 que nous avions trouvés par la première éva-

luation.

Et pour évaluer en totalité la compenfation qu'a faite cette chaleur du Soleil pendant toutes les périodes, on trouvera que la compensation qu'a faite cette chaleur du Soleil dans le temps de l'incandel-

Cence, ayant été $\frac{\frac{25}{676}}{1475\frac{1}{5}}$, sera à la fin de H vj

 $15\frac{2}{3}$ périodes de $\frac{25}{676}$, puisque ce n'el qu'après ces 15 3 periodes que la tempe rature du satellite sera égale à la temperature actuelle de la Terre. Ajoutant donc ces deux termes de compensation $\frac{\overline{676}}{1475^{\frac{1}{4}}}$ & $\frac{\overline{676}}{50}$ du premier & du dernie temps de ces 15 $\frac{38141\frac{1}{3}}{73782\frac{1}{3}}$ of $\frac{16\frac{3}{7}}{73782\frac{1}{3}}$, qui multipliés par 13 $\frac{1}{2}$, moith de la somme de tous les termes de la di minution de la chaleur, donnent 73782 ou 35 environ pour la compensation totale, par la chaleur du Soleil, pendante les $15\frac{2}{3}$ périodes de 11243 ans $\frac{7}{25}$ ch cune. Et comme la diminution torale de la chaleur est à la compensation totale même raison que le temps total de période est au prolongement du refroi dissement, on aura $25:\frac{35}{3689}::176144$ $\frac{11}{15}:66\frac{21}{25}$. Ainsi, le prolongement total que fera la chaleur du Soleil ne sera que de 66 ans $\frac{21}{25}$, qu'il faut ajouter aux 176144 ans 11/15; d'où l'on voir que ce ne sera que dans l'année 176212 de la formation des planètes que ce Satellite jouira en esset de la même température dont souit aujourd'hui la Terre, & qu'il faudra le double de ce temps, c'est à dire, que ce ne sera que dans l'année 35:424 de la sormation des planètes, que sa température sera 25 sois plus froide que la température sera 25 sois plus sera de la contra de

Pérature actuelle de la Terre. Faisant le même calcul sur le quatrième Satellite de Jupiter, que nous avons sup-Posé grand comme la Terre, nous vertons qu'il auroit dû se consolider jusqu'au centre en 2905 ans, se refroidir au point de pouvoir le toucher en 33911 ans, & Perdre assez de sa chaleur propre pour atriver au point de la température acwelle de la Terre en 74047 ans, si sa denlté étoit la même que celle du globe terrestre: mais, comme la densité de Ju-Piter & de ses Satellites est à celle de la Terre :: 292 : 1000, les temps de la consolidation & du refroidissement par la déperdition de la chaleur propre doivent être diminues dans la même raison. Ainsi, ce Satellite ne s'est consolidé jusqu'au cen-

tre qu'en 848 ans 1, refroidi au poin de pouvoir le toucher en 9902 ans, enfin il auroit perdu assez de sa chalet propre pour arriver au point de la temp rature actuelle de la Terre en 21621 ans si la perte de sa chaleur propre n'eût po été compensée par la chaleur envoyée p le Soleil & par Jupiter. Or la chaleur voyée par le Soleil à ce Satellite étant raison inverse du quarré des distances la compensation produite par cette chi leur étoit dans le temps de l'incande cence $\frac{25}{\frac{676}{1250}}$ & $\frac{25}{\frac{676}{50}}$ à la fin de cette p^{t} mière période de 21621 ans. Ajouran ces deux termes $\frac{25}{676}$ & $\frac{25}{676}$ de la contra pensation du premier & du dernier temp de cette période, on a $\frac{650}{676}$, qui mult pliés par 12 ½, moitié de la somme

pour la compensation totale qu'a faite période de 21621 ans. Et comme la perst totale de la chaleur propre est à la cour

Pensation totale en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du refroidissement, on aura 25

 $\frac{12\frac{11}{676}}{1250}$: : 21621: $8\frac{3}{16}$. Ainsi, le pro-

longement du refroidissement de ce Satellite, par la chaleur du Soleil, a été de 8 ans 3 pour cette première période.

Mais la chaleur de Jupiter qui, dans le temps de l'incandescence, étoit 25 fois plus grande que la chaleur actuelle de la Terre, avoit diminué au bout des 21621 ang de 25 à 22 \frac{3}{4}; & comme ce Satellite est éloigné de Jupiter de 277 3 demi-dia-nètres terrestres, ou de 397877 lieues, landis qu'il est éloigné du Soleil de 171 millions 600 mille lieues, il en résulte que la chaleur envoyée par Jupiter à ce Satellite, auroit été à la chaleur envoyée Par le Soleil, comme le quarré de 171600000 est au quarré de 397877, la surface que Jupiter présente à son quatrième Satellite étoit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface de Jupiter, qui dans le réel n'est que de celle du Soleil, paroît néanmoins à ce Satellite bien plus grande que

celle de cet astre dans le rapport inverse du quarré des distances, on aura dont (397877)2: (171600000)2 1909 environ. Ainsi, Jupiter, dans temps de l'incandescence, étoit pour son quatrième Satellite un astre de feu fois plus grand que le Soleil. Mais nou avons vu que la compensation faite p la chaleur du Soleil à la perte de la che leur propte du Satellite étoit qu'au hout de 21621 ans il se seroit froidi à la température actuelle de Terre; & que, dans le temps de l'incar descence, cette compensation par la de leur du Soleil, n'a été que multipliés par 1909, donnent 70 405 politicales par 1909, donnent 1210 politicales par 1909 politicales par la compensation qu'a faite la chaleur Jupiter au commencement de cette riode, c'est-à-dire, dans le temps de candescence, & par conséquent pour la compensation que la chaleur Jupiter auroit faite à la fin de cette pre mière période, s'il eût conservé son d'incandescence; mais sa chaleur propre ayant diminué pendant cette première pétiode de 25 à 22 $\frac{3}{4}$, la compensation au lieu d'être $\frac{70\frac{405}{6226}}{50}$, n'a été que $\frac{64}{50}$ environ.

Ajoutant ces deux termes $\frac{64}{50}$ & $\frac{70\frac{40}{675}}{1250}$ de la compensation dans le premier & dans le dernier temps de cette période, on $\frac{1671}{1250}$ environ, lesquels multipliés par $\frac{1671}{2}$, moitié de la somme de tous les termes, donnent $\frac{20887}{121}$ ou $16\frac{3}{4}$ environ

Pour la compensation totale qu'a faite la chaleur envoyée par Jupiter à la perte de la chaleur propre de son quatrième Satelleur propre est à la compensation totale en propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est à celui du prolongement du restoidissement, on aura 25: 16\frac{3}{4}:: 21621 leur de Jupiter a prolongé le refroidissement de ce Satellite pendant cette presente de ce Satellite pendant cette presente de ce Satellite pendant cette presente de ce Satellite pendant de la part aussi prolongé de 8 ans \frac{3}{10} pendant la même période, on trouve en ajou-

tant ces deux nombres d'années aux 2161 ans de la période, que ç'a été dans l'années aux 2161 36116 de la formation des planètes, c'el à-dire, il y a 38716 ans que ce quatrielle Satellite de Jupiter jouissoit de la mên température dont jouit aujourd'hui Terre.

Le moment où la chaleur envoyée p Jupiter à fon quatrième Satellite a égale à la chaleur propre de ce Satellite s'est trouvé au 17 \(\frac{2}{3}\), tetme environ delle coulement du temps de cette premié période, qui multiplié par $864^{\frac{21}{25}}$, nou bre des années de chaque terme de cet période de 21621 ans, donne 15279 Ainsi, ç'a été dans l'année 15279 de la formation des planètes, que la chaleur en voyée par Jupiter à son quatrième Satellite, s'est trouvée égale à la chaleur propé de ce même Satellite.

Dès-lors on voit que la chaleur de la Satellite a été au-dessous de celle que le envoyoit Jupiter dans l'année 15279 de formation des planètes, & que Jupite ayant envoyé à ce Satellite, dans le temp de l'incandescence, une chaleur 1906 fois plus grande que celle du Soleil,

lui envoyoir encore à la fin de la première période de 21621 ans, une chaleur 1737 100 fois plus grande que celle du soleil, parce que la chaleur propre de Jupiter n'a diminué pendant ce temps que de 25 à 22 \frac{3}{4}; & au bout d'une seconde période de 21621 ans, c'est-àdire, après la déperdition de la chaleur propre de ce Satellite, jusqu'au point estrême de 1/25 de la chaleur actuelle de la Terre, Jupiter envoyoit encore à ce rellite une chaleur 1567 100 fois plus hande que celle du Soleil, parce que chaleur propre de Jupiter n'avoit encote diminue que de 22 \frac{3}{4} \hat{a} 20 \frac{1}{4}.

En suivant la même marche, on voit De la chaleur de Jupiter, qui d'abord toit 25, & qui décroît constamment de 1 Par chaque période de 21621 ans, de ces péde 171 si pendant chacune de ces pé-nodes; en forte qu'après 3 ½ périodes environ, cette chaleur envoyée par Jupi-ter production. ter au Satellite, sera à très-peu près encore 1,50 fois plus grande que la chaleur qu'il

teçoit du Soleil.

Mais, comme la chaleur du Soleil sur

Jupiter & fur ses Satellites, est à cel du Soleil sur la Terre à peu-près : ; : 27, & que la chaleur de la Terre, 50 fois plus grande que celle que reçoit du Soleil, il s'ensuit qu'il faut vifer par 27 cette quantité 1350 Po avoir une chaleur égale à celle que Soleil envoie sur la Terre, & cette de nière chaleur étant 50 de la chaleur tuelle du globe, il est évident qu'au bo de 3 4 périodes de 21621 ans chacun c'est-à-dire, au bout de 70268 4 ansi chaleur que Jupiter a envoyée à ce Sate lite, a été égale à la chaleur actuelle la Terre, & que n'ayant plus de chale propre, il n'a pas laisse de jouir du température égale à celle dont jouit tuellement la Terre, dans l'année 7010 de la formation des planètes, c'est-à-dist il y a 4363 ans.

Et comme cette chaleur envoyée par Jupiter, a prolongé le refroidissement de ce Satellite au point de la tempér ture actuelle de la Terre, elle le prolongera de même pendant 3 ¼ autres pariodes, pour arriver au point extreme de ½ de la chaleur actuelle, du glob

de la Terre; en sorte que ce ne sera que dans l'année 140538 de la formation des planères, que ce Satellite sera testoidi à 1/25 de la température actuelle de

la Terre. en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faite à la diminution de la température du Satellite dans de la temperature de de la chaconsidérer que la déperdition de la chadu Soleil n'auroit fait compensation dans temps de l'incandescence que de 25 1250, Qu'à la fin de la première période de logi ans, cette même chaleur du Soauroit fait une compensation de 676, du dès-lors le prolongement du refroidine des-tots le protongement par l'accession de cette chaleur Soleil, auroit en effet été de 8 ans 300 hais la chaleur envoyée par Jupiter, dans le temps de l'incandescence, étant à la chaleur propre du Satellite : : 70 405 his propre au oaccare. hite par la chaleur du Soleil, doit être

diminuée dans la même raison; en sort qu'au lieu d'être (1250), elle n'a été qu'

au commencement de cette P^t riode, & que cette compensation qui al roit été 576 à la fin de cette première p riode, si l'on ne considéroit que la déper dition de la chaleur propre du Satellie doir être diminuée dans la même rail de 64 à 50, parce que la chaleur voyée par Jupiter, étoit encore per grande que la chaleur propre de ce tellite dans cette même raison. Dès la compensation à la fin de cette premier période, au lieu d'être 25 , n'a été 4 25 676. En ajoutant ces deux termes de contra

pensation $\frac{\frac{25}{676}}{\frac{1320}{676}}$ à $\frac{\frac{25}{676}}{114}$ du premier du dernier temps de cette première

riode, on a $\frac{676}{150548}$ ou $\frac{53\frac{32}{636}}{150548}$ en

n, qui multipliés par 12 ½, moitié de la omme de tous les termes, donnent 150148 to pour la compensation totale

Pu'a Pu faire la chaleur du Soleil pendant cette Première periode. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compediation totale en même raison que le temps de la période est à celui du proongement du refroidissement, on aura

²5: 763 ½ :: 21621 aus : 4 aus 140

lours. Ainsi, le prolongement du refroiment, par la chaleur du Soleil, au d'avoir été de 8 ans 10, n'a été que 4 ans 140 jours.

Et pour évaluer en totalité la compenation qu'a faite cette chaleur du Soleil Pendant toutes les périodes, on trouvera que la compensation, dans le temps de

l'incandescence, ayant été de 21 676 1320 1. sera

ala fin de $\frac{1}{4}$ périodes de $\frac{25}{676}$, puisque cen'est qu'après ces 3 4 périodes, que la tempétature de ce Satellite sera égale à la

température de la Terre. Ajoutant doi ces deux termes de compensation $\frac{25}{676}$ & $\frac{25}{676}$ du premier & du dernier temps de ces $3\frac{1}{4}$ périodes, on a $\frac{34261}{676}$ ou $\frac{34}{6603}$

ces 3 $\frac{1}{4}$ périodes, on a $\frac{-\frac{1}{676}}{66032}$ ou $\frac{103}{6603}$ qui multipliés par 12 ½, moitie de somme de tous les termes de la dimin tion de la chaleur, donnent 635 pour compensation totale compensation totale, par la chaleur Soleil, pendant les 3 4 périodes de 2161 ans chacune. Et comme la diminuta totale de la chaleur est à la comp fation totale en même raison que le tent total des périodes a total des périodes est à celui du probe gement du refroidissement, on aura * 635 : : 70268 4: 27. Ainfi, le prolong ment total qu'a fait la chaleur du Soleil été que de 27 ans, qu'il faut ajourer 70268 ans $\frac{1}{4}$; d'où l'on voit que ç'a podans l'année 70266. dans l'année 70296 de la formation planètes. c'est à direction planètes, c'est-à-dire, il y a 4536 ans que quatrième Satellite de Jupiter jouisses de la même rempérature. de la même température dont jouit aujust dhill d'hui la Terre; & de même que ce ne sera que dans le double du temps, c'estadire, dans l'année 140592 de la formation des planètes, que sa température sera refroidie au point extrême de 1/25 de la température la température.

a température actuelle de la Tetre. Failons maintenant les mêmes recherthes sur les temps respectifs du refroidislement des Satellites de Saturne, & du refroidissement de son Anneau. Ces Sateltes sont à la vérité si difficiles à voir, que euts grandeurs relatives ne font pas bien constatées; mais leurs distances à leur plahete principale font affez bien connues, & paroît, par les obsetvations des meileurs Astronomes, que le Satellite le plus voisin de Saturne est aussi le plus petit de ous que le second n'est guère plus gros ve le ptemier, le troisième un peu plus Brand; que le quatrième paroît le plus Brand de tous, & qu'enfin le cinquième Patoît tantôt plus grand que le troilième, tantôt plus petit; mais cette variation de grandeur dans ce dernier Satellite n'est probablement qu'une apparence dépen-dante de quelques causes particulières qui he changent pas sa grandeur réelle, qu'on Tome IX.

peut regarder comme égale à celle quatrième, puisqu'on l'a vu quelquesos

surpasser le troisième.

Nous supposerons donc que le premiet & le plus petit de ces Satellites est gros comme la Lune; le second grand comme Mercure; le troisième grand comme Mars; le quatrième & le cinquième grand comme la Terre; & prenant les distances respectives de ces Satellites à leur pla nète principale, nous verrons que le pre mier est environ à 66 mille 900 lieues distance de Saturne; le second à 85 mil 450 lieues, ce qui est à peu-près la di tance de la Lune à la Terre; le troisseme à 120 mille lieues; le quatrième à 27 mille lieues, & le cinquième à 808 mille lieues, tandis que le Satellite le plus elo gné de Jupiter n'en est qu'à 398 mile lieues.

Saturne a donc une vîtesse de rotation plus grande que celle de Jupiter, puisque dans l'état de liquéfaction, la force centi, fuge a projeté des parties de sa masse plus du double de la distance à laquelle la force centrifuge de Jupiter a projett celles qui forment son Satellite le Plus éloigné.

Partie hypothétique. 195

Et ce qui prouve encore que cette force centrifuge, provenant de la vîtesse de rotation, est plus grande dans Saturne que dans Jupiter, c'est l'Anneau dont il est environne, & qui, quoique fort mince, Suppose une projection de matière encore bien plus considérable que celle des cinq Satellites pris ensemble. Cet Anneau concentrique à la surface de l'équateur de Saturne n'en est éloigné que d'enviton Is mille lieues; sa forme est celle d'une zone assez large, un peu courbée sur le plan de sa largeur, qui est d'environ un tiers du diamètre de Saturne, c'est-à-dire, de plus de 9 mille lieues; mais cette zone de 9 mille lieues de largeur n'a peut-être pas 100 lieues d'épaisseur, car lorsque Anneau ne nous présente exactement que sa tranche, il ne résléchit pas assez de miète pour qu'on puisse l'apercevoir pec les meilleures lunettes; au lieu qu'on aperçoit pour peu qu'il s'incline ou se redrelle, & qu'il découvre en conséquence une petite partie de la largeur: or certe latgeur vue de face étant de 9 mille lieues, ou plus exactement de 9 mille 1 10 lieues, fetoit d'environ 4 mille 555 lieues vue

sous l'angle de 45 degrés, & par const quent d'environ 100 lieues vue sous un angle d'un degré d'obliquité, car on ne peut guère présumer qu'il sût possible d'apercevoir cet Anneau s'il n'avoit pa au moins un degré d'obliquité, c'est dire, s'il ne nous présentoit pas une tras che au moins égale à une 90.º partie sa largeur; d'où je conclus que son épais seur doit être égale à cette 90.º parte qui équivant à peu-près à 100 lieues.

Il est bon de supputer, avant d'alle plus loin, toutes les dimensions de cel Anneau, & de voir quelle est la surfact & le volume de la matière qu'il contient

> Sa largeur est de 9 mille 110 lieues. Son épaisseur supposée de 100 lieues. Son diamètre intérieur de 191 mille lieues.

> Son diamètre extérieur, c'est-à-dire, compris les épaisseurs, de 191 mille 496 lieues.

> Sa circonférence intérieure de 444 mille

Sa circonférence extérieure de 444 mille 701 licues.

Sa surface concave de 4 milliars 455 mile lions 5 mille 30 lieues quarrées.

Partie hypothétique. 197

Sa surface convexe de 4 milliars 512 millions 226 mille 110 lieues quarrées.

La surface de l'épaisseur en dedans, de 44 millions 407 mille 300 lieues quarrées.

La surface de l'épaisseur en dehors, de 44 millions 470 mille 100 lieues quarrées.

Sa surface totale de 8 milliars 185 millions 608 mille 540 lienes quarrées.

Sa folidité de 404 milliars 836 millions

Ce qui fait environ trente fois autant de volume de matière qu'en contient le blobe terrestre, dont la solidité n'est que de 12 milliars 365 millions 103 mille 160 lieues cubiques. Et en comparant la surface de l'Anneau à la surface de la Terre, on verra que celle-ci n'étant que de 25 millions 772 millie 725 lieues quartées, celle de toutes les faces de l'Anneau tant de 8 milliars 185 millions 608 mille 540 lieues; elle est par conséquent plus de 217 fois plus grande que celle de 1 Terre; en sorte que cet Anneau, qui ne paroît être qu'un volume anneau, qui ne

l iij

assemblage de marière sous une forme bizarre, peut néanmoins être une Terre dont la surface est plus de 300 fois plus grande que celle de notre globe, & qui, malgré son grand éloignement du Soleis, peut cependant jourr de la même tempt

rature que la Terre.

Car si l'on veut rechercher l'effet de 1 chaleur de Saturne & de celle du Solet sur cet Anneau, & reconnoûtre les temps de son refroidissement par la déperdition de sa chaleur propre, comme nous vons fair pour la Lune & pour les Sarel lites de Jupiter, on verta que n'ayant que 100 lieues d'épaisseur, il se seroit conse lidé jusqu'au milieu ou au centre de cette épailleur en 101 ans ½ environ, si sa den sité étoit égale à celle de la Terre; mais comme la densité de Saturne & celle de ses Satellites & de son Anneau, que nous supposons la même, n'est à la densité de Terre que :: 184 : 1000; il s'ensuit que l'Anneau au lieu de s'être consolidé ju qu'au centre de son épaisseur en ans $\frac{1}{2}$, s'est réellement consolidé en $\frac{1}{2}$ ans $\frac{7}{25}$. Et de même on verra que cer $\frac{Al^2}{16}$ neau auroit du se refroidir au point de pouvoir le toucher en 1183 ans 90 , si la densité étoit égale à celle de la Terre; mais, comme elle n'est que 184 au lieu de 1000, le temps du refroidissement au lieu detre de 1183 ans 90 , n'a été que de 7 ans $\frac{787}{1000}$, & celui du refroidissement la température actuelle, au lieu d'être de 1958 ans, n'a réellement été que de $\frac{360}{25}$ ans $\frac{7}{25}$, abstraction faire de toute Compensation, tant par la chaleur du So-The par celle de Saturne dont il faut faire l'évaluation.

Pour trouver la compensation par la chaleur du Soleil, nous considérerons que Cette chaleur du Soleil fur Saturne, sur ses datellires & sur son Anneau, est à très-peu Près égale, parce que tous sont à très-peu Près également éloignés de cet astre; or Cette chaleur du Soleil que reçoit Saturne celle que reçoit la Terre :: 100 9025, ou :: 4 : 361. Dès-lors la compensation qu'a fatte la chaleur du Soleil orfque l'Anneau a été refroidi à la tempélature actuelle de la Terre, au lieu d'être 36, comme sur la Terre, n'a été que 4361;

dans le temps de l'incandescence cette

J.

compensation n'étoit que 351. Ajoutant ces deux termes du premier & du dernier temps de cette période de 360 ans 75, 01 aura 351, qui multiplies par 121, moite de la somme de tous les termes, donnent 1300 $\frac{361}{1250}$ ou $\frac{3\frac{117}{151}}{1250}$ pour la compensation to tale qu'a faite la chaleur du Soleil dans les 360 ans 7/25 de la première période. Et comme la perte totale de la chaleul propre est à la compensation totale même raison que le temps total de la Pt riode est à celui du prolongement refroidissement, on aura 25 :: 360 $\frac{7}{25}$: $\frac{1}{61} \frac{19}{25}$ ans ou 15 jours environ

dont le refroidissement de l'Anneau a été prolongé, par la chaleur du Soleil, per dant cette première période de 360 ans $\frac{7}{25}$.

Mais la compensation, par la chaleus du Soleil, n'est, pour ainsi dire, rien en comparaison de celle qu'a faite la chaleus de Saturne. Cette chaleur de Saturne dans le temps de l'incandescence, c'est-à-dire, commencement de la période, étoit of fois plus grande que la chaleur acwelle de la Terre, & n'avoit encore dimihué au bout de 360 ans $\frac{7}{25}$, que de 25 24 2115 environ. Or cet Anneau est à 4 demi-diamètres de Saturne, c'est-à-dire, à 14 mille 656 lieues de distance de sa planete, tandis que sa distance au Soleil est de 313 millions 500 mille lieues, en supposant 33 millions de lieues pour la distance de la Terre au Soleil. Dès-lors Saturne, dans le temps de l'incandescence même long-temps & très-long-temps Pres, a fait fur son Anneau une compensadon infiniment plus grande que la chaleut du Soleil.

Pour en faire la comparaison, il faut Considérer que la chaleur croissant comme quarré de la distance diminue, la chaeur envoyée par Saturne à son Anneau, duroit été à la chaleur envoyée par le Socomme le quarre de 313500000, est quarre de 54656, si la surface que Saturne présente à son Anneau étoit égale à furface que lui présente le Soleil; mais surface que un presente. qui n'est dans le

réel que 90 4 de celle du Soleil, paroît néanmoins à son Anneau bien plus grande que celle de cet astre dans la taison inverse du quatré des distances, on aura done $(54656)^2:(313500000)^2::\frac{90\frac{1}{2}}{11449}$ 259332 environ; donc la surface que Saturne présente à son Anneau est 259332 fois plus grande que celle que lui profente le Soleil; ainsi Saturne, dans le temps de l'incandescence, étoit pour son Anneau un astre de seu 259332 fois plus étendu que le Soleil; mais nous avons vu que compensation faite par la chaleur du So leil à la perte de la chaleur propre de l'Anneau n'étoit que 361, lorsqu'au bout de 360 ans $\frac{7}{25}$, il se seroit refroidi à stempérature actuelle de la Terre, & que, dans le temps de l'incandescence, cert compensation, par la chaleur du Soleil n'étoit que $\frac{\frac{3}{361}}{\frac{1}{1250}}$, on aura donc 2593321

multipliés par $\frac{\frac{4}{361}}{\frac{1250}{1250}}$ ou $\frac{2873\frac{7}{2}}{1250}$ environ pour la compensation qu'a faite la chaleur

Partie hypothétique. 203

de Saturne au commencement de cette période, dans le temps de l'incandescence, $\frac{2873}{50}$ pour la compensation que Saturne auroit faite à la fin de cette même période de 360 ans $\frac{7}{25}$, s'il eut conservé son état d'incandescence. Mais, comme sa chaleur propre a diminué de 25 à 24 $\frac{1}{215}$ pendant cette période de 360 ans $\frac{7}{25}$, la compensation à la fin de cette période au lieu d'être $\frac{2873}{50}$ n'a été que

 $\frac{2867}{10}$ Ajoutant ces deux termes $\frac{2867}{10}$

& $\frac{2873}{1250}$ du premier & du dernier temps de cette première période de 360 ans $\frac{74556}{1250}$, qui multipliés par $\frac{74556}{1250}$, qui multipliés par $\frac{74556}{1250}$, qui multipliés par $\frac{74556}{1250}$ ou $\frac{745}{1250}$ en $\frac{71}{1250}$ en $\frac{71}{1250}$ par la compensation totale qu'a

Viron pour la compensation totale qu'a saite la chaleur de Saturne sur son Anneau pendant cette première période de 360 ans \(\frac{7}{25}\). Et comme la perte totale de chaleur propre est à la compensation

totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refrois diffement, on aura 25: 745 $\frac{71}{125}$:: 360 ⁷/₂₅: 10752 ¹³/₂₅ environ. Ainfi, le temps dont la chaleur de Saturne a prolongé le refroi dissement de son Anneau pendant certe première période, a été d'environ 10752 ans 13, tandis que la chaleur du Soleil no l'a prolongé, pendant la même période, que de 15 jours. Ajoutant ces deux nome bres aux 360 ans 7 de la période, on voit que c'est dans l'année 11113 de la forma tion des planètes, c'est-à dire, il y a 63719 ans que l'Anneau de Saturne auroit pu trouver au même degré de température dont jouit aujourd'hui la Terre, si la cha leur de Saturne, surpassant toujouts chaleur propre de l'Anneau, n'avoit pas continué de la brûler pendant plusieuts autres périodes de temps.

Car le moment où la chaleur envoyée par Saturne à son Anneau, étoit égale à la chaleur propre de cet Anneau, s'est trouvé dès le temps de l'incandescence où cette chaleur envoyée par Saturne étoit plus forte, que la chaleur propre de l'Anneau

dans le rapport de 2873 1 à 1250.

Dès-lots on voit que la chaleur propre de l'Anneau a été au-dessous de celle que lui envoyoit Saturne dès le temps de l'incandescence, & que, dans cemêmetemps, Saturne ayant envoyé à son Anneau une chaleur 259332 fois plus grande que celle du Soleil, il lui envoyoit encore à la fin de la première période de 360 ans $\frac{7}{25}$, une chaleur 253608 $\frac{7}{25}$ fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur properties de soleil, parce que la chaleur properties que Propte de Saturne n'avoit diminué que de 25 à 24 $\frac{40}{43}$; & au bout d'une seconde periode de 360 ans $\frac{7}{25}$, c'est-à-dire, après Anneau, jusqu'au point extrême de 1/25, de la chaleur actuelle de la Terre, Saturne envoyoit encore à fon Anneau une chaleur 257984 14 fois plus grande que relle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit encore diminué que de 24 40 à 24 37.

En suivant la même marche, on voit

En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Saturne, qui d'abord toit 25, & qui décroît constamment de par chaque période de 360 ans 723 constamment de 723 25 pendant chacune de ces périodes;

en forte qu'après 351 périodes environs cette chaleur envoyée par Sarurne à son Anneau, sera encore à très-peu près 4500 fois plus grande que la chaleur qu'il reçoit du Soleil.

Mais, comme la chaleur du Soleil, tant fur Saturne que sur ses Satellires & sur son Anneau, est à celle du Soleil sur la Terre à peu-près :: 1:90, & que la chaleur de la Terre est 50 fois plus grande que celle qu'elle reçoit du Soleil; il s'en fuit qu'il faut diviser par 90 cette quan tiré 4500 pour avoir une chaleur égale celle que le Soleil envoie sur la Terre, & cette dernière chaleur étant 1 de la chaleur actuelle du globe terrestre, il est évident qu'au bout de 351 périodes de 360 ans 7 chacune, c'est-à-dire, au bout de 126458 ans, la chaleur que Saturne enverra encore à son Anneau, sera égale à la chaleur actuelle de la Terre, & que n'ayant plus aucune chaleur propre de puis très long temps, cet Anneau ne laisser pas de jouir encore alors d'une température égale à celle dont jouit au jourd'hui la Terre.

Et comme cette chaleur envoyée P^{ar}

Saturne, aura prodigieusement prolongé le refroidissement de son Anneau au point de la température actuelle de la Terre, elle le prolongera de même pendant 351 autres périodes, pour arriver au point extrême de ½ de la chaleur actuelle du globe terrestre; en sorte que ce ne sera que dans l'année 252916 de la formation des planères, que l'Anneau de Saturne sera refroidi à ½ de la température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a dû faire à la diminution de la température de l'Anneau dans les dissérens temps. Il est certain su'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre de l'Anneau, cette chaleur du Soleil n'auroir fait compensation, dans le temps de l'incandescence, que de \frac{361}{12\frac{7}{50}}, & qu'à la fin de la première période, qui est de 360 ans \frac{7}{2\frac{7}{5}}, cette même chaleur du Soleil auroit fait une compensation de \frac{4}{561}; & que dès lors le prolongement du refroidissement par

l'accession de cette chaleur du Soleil au roit en esset été de 15 jours; mais le chaleur envoyée par Saturne, dans temps de l'incandescence, étant à la chaleur propre de l'Anneau : 2873 : 1250; il s'ensuit que la compensation faite par la chaleur du Soleil doit être di minuée dans la même raison, en sorte qu'au lieu d'être $\frac{4}{3.61}$, elle n'a été que

auroit été 361 à la fin de cette première priode, fi l'on ne confidéroit que la déperdition de la chaleur propre de l'Anneau doit êrre diminuée dans la raison de 2867 à 50, parce que la chaleur envoyée par Saturne étoit encore plus grande que la chaleur propre de l'Anneau doit êrre diminuée dans la raison de 2867 à 50, parce que la chaleur envoyée par Saturne étoit encore plus grande que la chaleur propre de l'Anneau dans certe même raison. Des-lors la compensation la fin de cette première période, au lieu

d'être $\frac{4}{361}$, n'a été que $\frac{4}{361}$. En ajoutant ces deux termes de compensation

4123 1 & \frac{4}{361} \\ \frac{4}{2917} \\ \frac{1}{1000} \] du premier & du dervier temps de cette première période, on 361 12029624 ou 78 1 qui multipliés Par 12 ½, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur propre pendant cette première période de 360 ans $\frac{7}{25}$, donnent $\frac{975 \cdot \frac{61}{361}}{12029624}$ compensation totale qu'a pu faire la chaleur du Soleil pendant cette première létiode. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps de la péhode est au prolongement du refroidil. lement, on aura 25: $\frac{975\frac{61}{151}}{12029624}$:: 360 $\frac{7}{25}$ $\frac{1}{10079024}$ $\frac{351336}{100740600}$, ou :: 360 ans $\frac{7}{25}$: 10 heudu refroidissement, par la chaleur du Sofur l'Anneau de Saturne pendant la Première période, au lieu d'avoir été de Jours, n'a réellement été que de 10 heures 14 minutes.

Et, pour évaluer en totalité la compensation qu'a faite cette chaleur du Soles pendant toutes les périodes, on trouves que la compensation, dans le temps de

Fincandescence, ayant été $\frac{\frac{4}{361}}{4123\frac{7}{2}}$, fera

la fin de 351 périodes, de 351 périodes que la température de l'Anneau sera égale la température actuelle de la Terre ajoutant donc ces deux termes de com

pensation $\frac{\frac{4}{361}}{\frac{4123\frac{1}{2}}{2}} & \frac{\frac{4}{361}}{50}$ du premier & dernier temps de ces 351 périodes,

a $\frac{16514}{206175}$ ou $\frac{45\frac{2}{1}}{206175}$, qui multipliés par $12\frac{1}{2}$, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur per dant toutes ces périodes, donnent conviron pour la compensation totale, par environ pour la compensation totale, par

la chaleur du Soleil, pendant les 351 periodes de 360 ans 50 chacune. Et, comme la diminution totale de la chaleur est

compensation totale en même raison le le temps total de la période est au Prolongement du refroidillement, on aura 25: $\frac{571}{206175}$:: 126458: 14 ans $\frac{1}{125}$. Minst, le prolongement total qu'a faite & que feta la chaleur du Solen fur l'Anhealt de Saturne n'est que de 14 ans 125 faut ajouter aux 126458 ans. D'où on voit que ce ne sera que dans l'année 126473 de la formation des planètes que tet Anneau jouira de la même tempera-ute dont jouir aujourd'hui la Terre, & faudra le double du temps, c'est-àte, que ce ne sera que dans l'année 152946 de la formation des planètes que rempérature de l'Anneau de Saturne eta refroidie à 1/25 de la température achelle de la Terre.

Pour faire sur les Satellites de Saturne la même évaluation que nous venons de faite sur le refroidissement de son Anneau, nous supposerons, comme nous lavons dit, que le premier de ces Satellites, c'est-à-dire, le plus voisin de Saturne, est de la grandeur de la Lune; le second de celle de Mercure; le troisième de la grandeur de Mars; le quatrième &

le cinquième de la grandeur de la Tert Cette supposition, qui ne pourroit et exacte que par un grand hasard, ne si loigne cependant pas assez de la vérit pour que, dans le réel, elle ne nous sou nisse pas des résultats qui pourront acht ver de complèter nos idées sur les tens où la Nature a pu naître & périr dans le dissérens globes qui composent l'Universolaire.

Partant donc de cette supposition, not verrons que le premier Satellite étaingrand comme la Lune, a dû se consolidé jusqu'au centre en 145 ans 3 environ parce que n'étant que, de 3 du diament de la Terte, il se seroit consolidé jusqu'au centre en 792 ans 3, s'il étoit de mêns densité, mais la densité de la Terre étain à celle de Saturne & de ses Satellité :: 1000: 184; il s'ensuit qu'on doit di minuet le temps de la consolidation & de refroidissement dans la même raison, qui donne 145 ans 3 pour le temps ne cessaire à la consolidation. Il en est même du temps du refroidissement au point de pouvoir touchet sans se brûler la surface de ce Satellite; on trouvera par

es mêmes règles de proportion qu'il aura perdu assez de sa chaleur propre Pour artiver a ce point en 1701 ans 16, ensur refroidi de sa chaleut propee, il se seroit refroidi Point de la température actuelle de la Point de la temperature account letre en 3715 ans $\frac{87}{125}$. Or l'action de la chaleur du Soleil étant en ration inverse du compensaquarré de la distance, la compensaation que cette chaleur envoyée par le of que cette charen.

première période, dans le temps de l'in-Candescence, a été $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{361}$ à la fin de Cette même période de 3715 ans $\frac{87}{125}$.

Noutant ces deux termes $\frac{361}{1250}$ & $\frac{4}{361}$ de compensation dans le premier & dans dernier temps de cette période, on

q 104 105, qui multipliés par 12 1, moitié de la somme de tous les termes, donnent

ou $\frac{3}{12}$ ou $\frac{3}{12}$ pour la compensation toale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant Cette Première période de 3715 ans 87 premiere periode de la chaleur

propre est à la compensation totale même raison que le temps de la pério est à celui du prolongement du refroid

fement, on aura 25: $\frac{3\frac{117}{161}}{1250}$:: 3715 ans 1

: 156 jours. Ainsi, le prolongement du froidissement de ce Satellite, par la chal du Soleil, n'a été que de 156 jours po

dant cette premiète période.

Mais la chaleur de Satutne qui, le temps de l'incandescence, cet le commencement de ce dire, dans première période, étoit 25, n'avoit core diminué au bout de 3715 ans que de 25 à 24 4 environ; & com ce Satellite n'est éloigné de Saturne de 66900 lieues, tandis qu'il est élois du Soleil de 313 millions 500 mille lieut la chaleur envoyée par Saturne à ce promise s'alle mier Satellite, autoit été à chaleur voyée par le Soleil, comme le de 313500000, est au quatré de 669° et si la surface que Saturne présente à ce tellite étoit égale à la surface présente le Soleil; mais la surface de turne, qui n'est dans le réel que

celle du Soleil, paroît néanmoins à ce stellite plus grande que celle de cet aftre dans le rapport inverse du quarré des distances; on aura donc (66900)2

(31350000)²:: 90 1/2 : 173102 en-

Viton; donc la surface que Saturne prélente à fon premier Satellite étant 173 hile 102 fois plus grande que celle que Présente le Soleil, Saturne dans le Protente le soier, ps de i incandelectes 173102 fois plus grand que le Soleil. Mais nous avons vu he la compensation faite par la chaleur Soleil à la perte de la chaleur propre de ce Satellite n'étoit que $\frac{4}{361}$ dans le

lemps de l'incandescence, & 361/50 lorsqu'au bout de 3715 ans 2 il se seroit refroidi à température actuelle de la Terre; on donc 173102 multipliés par $\frac{4}{1250}$

Oh 1918 i environ pour la compensation qu'a faite la chaleur de Saturne au comhencement de cette période, dans le lemps de l'incandescence, & 1918 pour

la compensation que Saturne auroit à la fin de cette même période, s'il conservé son état d'incandescence; me comme la chaleur propre de Saturne diminué de 25 à 24 $\frac{4}{13}$ environ pendar cette période de 3715 ans $\frac{2}{3}$, la comper fation à la fin de cette période, au lit d'être $\frac{1918\frac{1}{5}}{50}$, h'a été que $\frac{1865}{50}$ environ Ajoutant ces deux termes $\frac{1865}{50}$ & $\frac{1918}{1219}$ de la compensation du premier & dernier remps de cette période, aura 48543 5, lesquels multipliés par 125 moitié de la fomme de tous les termes donnent $\frac{6.06700}{12.50}$ ou 485 $\frac{6}{17}$ environ $\frac{6.06700}{12.50}$ la compensation rotale qu'a faite la chief leur de Saturne sur son le leur de le leur de le leur de Saturne sur son le leur de leur de le leur de le leur de le leur de leur d leur de Saturne sur son premier Satellis pendant cette première période de 37, ans \(\frac{2}{3}\). Et, comme la perte totale de la che leur propre est à la compensation torde en même raifon que le remps total de période est au prolongement du refroi diffément, on aura 25: 485 $\frac{6}{17}$:: 3715 : 72136 environ. Ainsi, le temps dont chaleur de Samura chaleur de Saturne a prolongé le refroit distement dissement de son premier Satellite pendant cette première période de 3715 \(\frac{2}{3}\), a été de 72136 ans, tandis que la chaleur du soleil ne l'a prolongé pendant la même période que de 156 jours. En ajoutant ces deux termes avec celui de la période, qui est de 3715 ans environ, on voit que ce sera dans l'année 75853 de la solution des planètes, c'est-à-dire, dans lo21 ans que ce premier Satellite de Saturne pourra jouir de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce Satellite, a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé dès le prenier moment de l'incandescence ou plutôt ne s'est jamais trouvé, car, dans le temps même de l'incandescence, la chaleur envoyée par Saturne à ce Satellite toit encore plus grande que la sienne propre, quoiqu'il sût lui-même en incandescence, puisque la compensation que alsoit alors la chaleur de Saturne à la chaleut propre du Satellite étoit 1958 ½, &

Tome IX.

auroit fallu que la température n'eût été que 1250

Dès-lors on voit que la chaleur propre de ce Satellite a été au-dessous celle que lui envoyoit Saturne dès le mo ment de l'incandescence, & que, dans ce même temps, Saturne ayant envoye ce Satellite une chaleur 173 102 fois phi grande que celle du Soleil, il lui en voyoit encore à la fin de la premiere période de 3715 ans $\frac{87}{125}$ une chaleul 168308 $\frac{2}{5}$ fois plus grande que celle de Soleil parce - 168308 $\frac{2}{5}$ fois plus grande que celle $\frac{1}{5}$ Soleil, parce que la chaleur propre de turne n'avoit diminue que de 25 à 24 1 & au bout d'une leconde période 37: 5 ans $\frac{\epsilon_7}{125}$, après la déperdition de chaleur propre de ce Satellite, jusqu'as point extrême de $\frac{1}{25}$ de la chaleur ruelle de la Torre tuelle de la Terre, Saturne envoyoit en core à ce Satellire une chaleur 163414 fois plus grande que celle du Soleil, pare que la chaleur propre de Saturne n'avoi encore diminué que de 24 1/3 à 23 1/3 En suivant la même

En suivant la même marche, on que la chaleur de Saturne, qui d'abord étoit 25, & qui décroît constanument de 3 par chaque période de 3715 ans $\frac{87}{125}$, diminue par conséquent sur ce Satelle de 4893 ³/₅ pendant chacune de ces pé-tiodes, en sorte qu'après 33 ¹/₂ périodes environ, cette chaleur envoyée par Saturne à son premier Sarellite, sera encore très-peu près 4500 fois plus grande que

la chaleur qu'il reçoit du Soleil.

Mais, comme certe chaleur du Soleil fur Saturne & fur ses Satellires, est à celle du Soleil sur la Terre :: 1 : 90 à très-peu Ptès, & que la chaleur de la Terre est so fois plus grande que celle qu'elle resoit du Soleil, il s'ensuit qu'il faut diviser Par 90 cette quantité 4500 pour avoir une chaleur égale à celle que le Soleil envoie ur la Terre; & cette derniète chaleur. etant 1 de la chaleur actuelle du globe terrestre, il est évident qu'au bout de 33 1 périodes de 3715 ans 97 chacune, cest-à-dire, au bout de 124475 ans 5, la chaleur que Saturne enverra encore à ce Sarellire, sera égale à la chaleur actuelle de Terre, & que ce Satellite, n'ayant plus aucune chaleur propre depuis très-long temps, ne laissera pas de jouir alors d'une

température égale à celle dont jouit au

iourd'hui la Terre.

Et, comme cette chaleur envoyée par Saturne, a prodigieusement prolongé refroidissement de ce Satellite au point de la températute actuelle de la Terre; il le prolongera de même pendant 33 3 autres périodes, pour arriver au point extrême de 1/25 de la chaleur actuelle du globe de la Terre; en sorte que ce ne lera que dans l'année 248951 de la for mation des planètes, que ce premier Sa tellite de Sarurne sera refroidi à 1 de la température actuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la compensarion qu'elle a faite à la diminution de la température de ce Satellite dans les différens temps. Il est certain qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, cette chaleur du Soleil n'auroit fait compensation, dans le remps de l'incandescence, que de $\frac{4}{361}$, & qu'à la fin de la première période, qui est de 3715 ans $\frac{87}{125}$, cette même chaleur du Partie hypothétique. 221

Soleil auroit fait une compensation de 361; & que dès-lors le prolongement du refroidissement par l'accession de cette chaleur du Soleil, auroit été en esset de 156 louts; mais la chaleur envoyée par Saturne dans le temps de l'incandescence étant à la chaleur propre du Satellite : 1918 ; 1250, il s'ensuir que la compensation faite par la chaleur du Soleil, doit être diminuée dans la même raison; en sorte qu'au lieu d'être 361; elle n'a été que

lode, & que cette compensation qui auroit été 101 à la fin de cette première péliode, si on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre du Satellite,
doit être diminuée dans la raison de 1865
à 50, parce que la chaleur envoyée par
saturne étoit encore plus grande que la
chaleur propre du Satellite dans cette
même raison. Dès-lors la compensation
à la fin de cette première période au

lieu d'être $\frac{4}{\frac{361}{50}}$, n'a été que $\frac{4}{\frac{361}{1915}}$. En ajour tant ces deux termes de compensarion 7 361 & 361 du premier & du der nier temps de cette première période de $\frac{3715 \text{ ans } \frac{87}{125}}{125}$, on a $\frac{\frac{361}{3607103}}{6067103}$ ou $\frac{56\frac{115}{125}}{6067103}$ qui multipliés par 12 1, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur du Satellite pendant cette première période, donnent 704 4 pour la compensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette première période Et, comme la diminution totale de la cha leur est à la compensation totale en maint raison que le temps de la période est au prolongement du refroidillement, aura 25: 704 8 1: 3715 87 1: 2616510 1 ou :: 3715 ans $\frac{87}{1-3}$: 6 jours 7 heures environ. Ainfi, le prolongement d'i refroidissement, par la chaleur d'i Solett, pen lant certe pren la chaleur d'i Solett, pendant cette premiète période, au lieu

Partie hypothetique. 223

d'avoir été de 156 jours, n'a réellement

eté que de 6 jours 7 heures.

Et, pour évaluer en totalité la compenfation qu'a faite cette chaleur du Soleil, pendant toutes les périodes, on trouvera que la compensarion, dans le temps de lincandescence, ayant été, comme nous

venons de le dire, $\frac{7}{361}$, sera à la fin de 33 $\frac{1}{2}$ périodes de 37 15 ans $\frac{87}{125}$ chacune, de $\frac{4}{361}$, puisque ce n'est qu'après ces 33 $\frac{1}{2}$ périodes que la température de ce Satellite sera égale à la température actuelle de la Terre. Ajoutant donc ces

deux termes de compensation $\frac{\frac{4}{361}}{\frac{3}{168}\frac{1}{1}}$ &

13 ½ périodes, on a 12873 ou 35 ½, qui multipliés par 12½, moitié de la fomme de tous les termes de la diminution de la chaleur pendant toutes ces périodes,

donnent $\frac{445\frac{1}{5}}{158+10}$ pour la compensation to tale, par la chaleur du Soleil, pendant les 33 ½ périodes de 3715 ans $\frac{87}{125}$ char cune. Et, comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que le temps total des périodes est au prolongement du restos dissement, on aura 25: 445 = :: 12447 ans 5 : 14 ans 4 jours environ. Ainsi, prolongement total que fera la chaleul du Soleil ne sera que de 14 ans 4 jours qu'il faut ajouter aux 124475 ans 6. D'o l'on voit que ce ne sera que sur la fin de l'année 124490 de la formation des pla nètes que ce Satellite jouira de la même température dont jouit aujourd'hui Terre, & qu'il faudra le double de temps, c'est-à-dire, 248980 ans à dates

Faisant le même calcul pour le second Satellite de Saturne, que nous avons sup posé grand comme Mercure, & qui est

de la formation des planètes pour que ce premier Satellite de Saturne puille être refroidi à $\frac{1}{25}$ de la température ac85 mille 450 lieues de distance de sa planète principale, nous verrons que ce satellite a dû se consolider jusqu'au centre en 178 ans 3, parce que, n'étant que de 3 du diamètre de la Terre, il se seroit confolidé julqu'au centre en 968 ans 1/3, sil étoit de même denfité; mais, comme la densité de la Terre est à la densité de Saturne & de ses Satellites :: 1000 : 184. s'ensuit qu'on doit diminuer les temps de la consolidation & du refroidissement dans la même raison, ce qui donne 178 ans 3 pour le temps nécessaire à la con-solidation. Il en est de même du temps refroidissement au point de toucher ^{fans} se bruler la surface du Satellite; on houvera, par les mêmes règles de proportion, qu'il s'est refroidi à ce point en 2079 ans 35. & ensuite qu'il s'est refroidi à la température actuelle de la Terre, en 4541 ans ½ environ. Or l'action de la chaleur du Soleil étant en raison inverse du guarté des distances, la compensation toit au commencement de cette première pétiode, dans le temps de l'incandescence, 167 & 150 à la fin de cette même période

de 4541 ans $\frac{1}{2}$. Ajoutant ces deux termes $\frac{3}{361}$ & $\frac{4}{361}$ du premier & du dernier temps de cette période, on a $\frac{1}{1250}$, qui multipliés par $12\frac{1}{2}$, moitié de la fomme de tous les

termes, donnent $\frac{361}{1250}$ ou $\frac{3}{1250}$ pour la compensation totale qu'a faite la chaleut du Soleil pendant cette première période de 4541 ans $\frac{1}{2}$. Et, comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du restroit dissement, on aura $25:\frac{3}{1250}::4541$; : 191 jours. Ainsi, le prolongement du restroit froidissement de ce Satellite, par la chaleur du Soleil, auroit été de 191 jous

pendant cette première période de 4541 ans ½.

Mais la chaleur de Saturne qui, dans le temps de l'incandescence, étoit 25 fois plus grande que la chaleur actuelle de la Terre, n'avoit diminué au bout de 4541 ans 3 que de 575 environ, & étoit encore 24 65

à la fin de cette même période. Et ce Satellite n'étant éloigné que de 85 mille 450 lieues de sa planète principale, tandis qu'il est éloigné du Soleil de 313 millions 500 mille lieues, il en résulte que la chaleur enveyée par Saturne à ce second Satellite, autoit été comme le quarié de 313500000 est au quarré de 85450, si la surface que présente Saturne à ce Satellite, étoit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface de Saturne qui, dans le réel,

n'est que 90 1 de celle du Soleil, paroît

néanmoins plus grande à ce Satellite dans le lapport inverse du quarré des distances. On aura donc (85450)²: (313500000)²

1: 90 ½ : 106 104 environ. Ainsi, la sur-

face que présente Saturne à ce Satellite; tant 106 mille 104 fois plus grande que la surface que lui présente le Soleil; Saturne, dans le remps de l'incandescence, étoit pour son second Satellite un astre de seu 106 mille 104 fois plus grand que le Soleil. Mais nous avons vu que la compensation saite par la chaleur du Soleil à la perte de la chaleur propre du K vi

Satellite, dans le temps de l'incandescence, n'étoit que 361 , & qu'à la fin de la première période de 4541 ans 1, lors qu'il se seroit restroidi par la déperdition de sa chaleur propre au point de la temperature actuelle de la Terre, la cont pensation par la chaleur du Soleil a été 361. Il faut donc multiplier ces deux termes de compensation par 106104, l'on aura 1175 i environ pour la compens sation qu'a faite la chaleur de Saturne sur ce Satellite au commencement de cette première période, dans le temps de l'in candescence, & 1175 i pour la compensar tion que la chaleur de Saturne auroit faire à la fin de cette même période, eût conservé son état d'incandescences mais, comme la chaleur propre de Sa turne a diminué de 25 à 24 8 pendant cette période de 4541 ans 1, la compete sation à la fin de la période, au lieu d'êrre $\frac{1175^{\frac{2}{5}}}{50}$, n'a été que $\frac{1134^{\frac{17}{45}}}{50}$ environ. Ajor

tant ces deux termes de compensation 1175 2 du premier & du der-

hier temps de la période, on a 29586 11 lesquels multiplies par 12 ½, moitie de formine de tous les termes, donnent Pensation totale qu'a faite la chaleur en-Voyée par Saturne à ce Satellite pendant cette première période de 4541 ans 1. Et, comme la perte totale de la chaleur propre est à la compensation totale en même taison que le temps de la période est au Prolongement du refroidissement, on aura 25: 295 $\frac{2}{9}$:: 4541 $\frac{1}{2}$: 53630 envi-ton. Ainsi, le temps dont la chaleur de datutne a prolongé le refroidissement de ce Satellite, pour cette première période, a été de 53630 ans, tandis que la chaleur du Soleil, pendant le même temps, ne l'a prolongé que de 191 jours. D'où l'on voir, en ajourant ces temps à celui de la periode, qui est de 4541 ans ½, que ç'a eté dans l'année 58173 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 16659 ans que ce second Satellite de Saturne jouissoit de la même température dont

jouit aujourd'hui la Terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce Satellite, a été égale à fa chaleur ptopre, s'est trouvé presque intendiatement après l'incandescence, c'est à-dire, à 74 du premier terme de l'écoulement du temps de cette première période, qui multipliés par 181 33, nonte bre des années de chaque terme de cerre période de 4541 ans ½, donnent 7 ans é environ. Ainsi, ç'a été dès l'année 8 de la formation des planètes que la chaleur envoyée par Saturne à son second Satellite, s'est trouvée égale à la chaleur propre de ce même Satellite.

Dès-lors on voir que la chaleur propre de ce Satellite a été au-dessous de celle que lui envoyoit Saturne, dès le temps le plus voisin de l'incandescence, & que, dans le premier moment de l'incandescence, Saturne ayant envoyé à ce Satellite une chaleur 106 mille 104 fois plus grande que celle du Soleil, il lui envoyoit encore la fin de la première période de 4541 ans ½, une chaleur 102 mille 382 ½ fois

plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit diminué que de 25 à 24 $\frac{8}{65}$, & au bout d'une seconde période de 4541 ans $\frac{1}{2}$, après la déperdition de la chaleur propre de ce Satellite, jusqu'au point extrême de $\frac{1}{15}$ de la chaleur actuelle de la Terre, Saturne envoyoit encore à ce Satellite une chaleur 98 mille 660 $\frac{2}{5}$ fois plus Brande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit encore diminué que de 24 $\frac{8}{65}$ à 23 $\frac{16}{65}$.

En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Saturne, qui d'abord étoit 25, & qui décroît constamment de l'apar chaque période de 4541 ans ½, duninue par conséquent sur ce Satellite de 3721 ½ pendant chacune de ces périodes; en sorte qu'après 26 ½ périodes environ, cette chaleur envoyée par Saturne à son second Satellite, sera encore à peu-près 4500 sois plus grande que la

chaleur qu'il reçoit du Soleil.

Mais, comme cette chaleur du Soleil fur Saturne & sur ses Satellites est à celle du Soleil sur la Terre :: 1: 90 à

très-peu près, & que la chaleur de la Terre est 50 fois plus grande que celle qu'elle reçoit du Soleil; il s'ensuit qu'il faut diviser par 90 cette quantité 4500 pour avoir une chaleur égale à celle que le Soleil envoie sur la Terre; & certe dernière chaleur étant 150 de la chaleur actuelle du globe terrestre, il est évident qu'au bout de 1 périodes de 4541 ans 1 c'est-à-dire, au bout de 119592 ans 5, chaleur que Saturne enverra encore ce Satellite, sera égale à la chaleur ac tuelle de la Terre, & que ce Satellite! n'ayant plus aucune chaleur propre deput rrès-long temps, ne laissera pas de jouit alors d'une rempérature égale à celle dopt jouit aujourd'hui la Terre.

Et, comme cette chaleur envoyée par Saturne a prodigieusement prolongé le refroidissement de ce Satellite au point de la température de la Terre, il le prolongera de même pendant 26 \frac{1}{3} autres periodes, pour arriver au point extrême si de la chaleur actuelle du globe de la Terre; en sorte que ce ne sera que dans l'année 239135 de la formation des plar

nètes que ce second Satellire de Saturne, seta refroidi à ½5 de la température ac-

tuelle de la Terre.

Il en est de même de l'estimation de la chaleur du Soleil, relativement à la com-Pensation qu'elle a faite à la diminution de la température du Satellite dans les diftens temps. Il est certain qu'à ne considerens déter que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, cette chaleur du Soleil auroit fair compensation, dans le temps de l'incandescence, que de 361 ; & qu'à la n de la première période, qui est de 1541 ans ½, certe même chaleur du Soleil Noit fait compensation de $\frac{4}{361}$, & que des-lors le prolongement du refroidisse ment par l'accession de cette chaleur du soleil auroit en effer éré de 191 jours; mais la chaleur envoyée par Sarurne dans le temps de l'incandescence étant à la chaeur propre du Satellite :: 1175 =: 1250, ensuir que la compensation faite par la chaleut du Soleil doit être diminuée dans même raison; en sorte qu'au lieu

d'être $\frac{4}{\frac{161}{1230}}$, elle n'a été que $\frac{7}{\frac{361}{2423}}$ commencement de cette période, & que cette compensation qui autoit été 351 fin de cette première période, si l'on no considéroit que la déperdition de la che leur propre du Satellite, doit être din nuée dans la raison de 1134 17 à parce que la chaleur envoyée par Saturol étoit encore plus grande que la chalell propre du Satellite dans cette même son. Dès-lors la compensarion à la fin cette première pério le au lieu d'être

n'a été que - 361 . En ajoutant ces deut

termes de compensation $\frac{\frac{4}{361}}{\frac{2425}{2425}}$ & $\frac{\frac{3}{361}}{1184}$ du premier & du dernier temps cette première période, on a 361 ou 40

2873020 1/2 | environ, qui multipliés par

12 1/2 | moirié de la fomme de tous les
letmes de la diminution de la chaleur,

donnent 500

101/2 | pour la compensation

101/2 | qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette première période. Et, comme
la diminution rotale de la chaleur est à

101/2 | compensation totale en même raison

101/2 | compensation totale en mê

Et, pour évaluer en totalité la compenfation qu'a faire cette chaleur du Soleil pendant routes les périodes, on trouve que la compensation, par la chaleur du soleil, dan, le temps de l'incandescence, ayant été; comme nous venons de le

dire, 1/361, sera à la fin de 26 1/3 pé-

riodes de 4541 ans ½ chacune de 361/50, puis que ce n'est qu'après ces 26 ½ période que la température du Satellite sera égis à la température actuelle de la Terra Ajoutant donc ces deux termes de con

Ajoutant donc ces deux termes de con pensation $\frac{\frac{4}{361}}{\frac{2425}{3}}$ & $\frac{4}{361}$ du premier & dernier temps de ces 26 $\frac{1}{3}$ périodes, of $\frac{361}{121282}$ ou $\frac{27\frac{111}{361}}{121282}$, qui multipliés $p^{1/3}$ 12½, moitié de la foinme de tous, termes de la diminution de la chales pendant toutes ces périodes, donne 342 513 121282 pour la compensation totale, p la chaleur du Soleil, pendant les periodes de 4541 ans ½ chacune comme la diminution totale de la chaleil est à la compensation totale en même rai son que le temps de la période est à co lui du prolongement du refroidissement on aura 25: $\frac{342}{121282}$: : 119592 $\frac{5}{6}$: 13 $\frac{13}{5}$ environ. Ainfi, le prolongement total, que

era la chaleur du Soleil, ne sera que de 13 ans 13, qu'il faut ajouter aux 119592 dans l'année 119607 de la formation des planètes que ce Satellite jouira de la même l'erre, & qu'il faudra le double du temps, admée 239214 de la formation des planètes que sa température sera que dans que sa température sera que dans l'etes que sa température sera refroidie le la température actuelle de la température actuelle de la température actuelle de la series.

Faifant les mêmes taisonnemens pour troisième Satellite de Saturne, que nous vons supposé grand comme Mars, & qui éloigné de Saturne de 120 mille lieues, lous verrons que ce Satellite auroit dû se consolidate jusqu'au centre en 277 ans ½0, latce que n'étant que ½3 du diamètre de le rere, il se seroit refroidi jusqu'au centre, il se seroit refroidi jusqu'au centre en 1510 ans ½ s'il étoit de même dende ce Satellite :: 1000 : 184, il s'ensuit de la Terre étant à celle le ce Satellite :: 1000 : 184, il s'ensuit dans la même raison, ce qui donne dans la même raison, ce qui donne du temps du refroidissement au point de la cemps du refroidissement au point de

pouvoir, sans se brûler, toucher la surfat du Satellite; on trouvera, par les ment règles de proportion, qu'il s'est refroit à ce point en 3244 31, & ensuite qu'ilse refroidi au point de la température tuelle de la Tetre, en 7083 ans 15 environ Or l'action de la chaleur du Soleil en raison inverse du quarré de la distance la compensation étoit au commencement de cette première période, dans le temp de l'incandescence $\frac{4}{371}$ & $\frac{4}{361}$ à la fin cette même période de 7083 ans Ajoutant ces deux termes de compens tion du premier & du dernier temps cetre pétiode, on a 104 qui multiple par 12 1, moitié de la somme de rous termes, donnent $\frac{361}{1250}$ ou $\frac{3\frac{117}{261}}{1250}$ pour compensation totale qu'a faite la chasell du Soleil pendant du Soleil pendant cette première période de 7083 ans 115. Et, comme la perte total de la chaleur propre de la chaleur propre est à la compensarion totale en même raison que le temps de période est au prolongement du restor

dissement, on aura 25: 3 217 1250 :: 708; ans

296 jours. Ainsi, le prolongement tefroidissement de ce Satellite, par la chaleur du Soleil, n'a été que de 296 sours pendant cette première période de

 $7083 \text{ ans} \frac{11}{15}$.

Mais la chaleur de Saturne qui, dans le lemps de l'incandescence, étoir 25, avoit diminué au bour de la période de 7083 lite est éloigné de Saturne de 120 mille leues, & qu'il est distant du Soleil de 313 millions 500 mille lieues, il en résulte que a chaleur envoyée par Saturne à ce Satelle, auroit été comme le quarré de 113500000 est au quarré de 120000, si lursace que présente Saturne à ce Satelle étoit égale à la sursace que lui présente le Soleil; mais la sursace de Saturne, n'étant, dans le réel, que 11449

Soleil, paroît néanmoins à ce Satellite plus grande que celle de cet astre dans le tapport inverse du quarré des distances; on aura donc (120000)²: (313500000)²

1; 90 1 11449: 53801 environ. Donc la fur-

face que Saturne présente à ce Satellité est 53801 fois plus grande que celle que lui présente le Soleil; ainsi Saturne, dans temps de l'incandescence, étoit pour Satellite un astre de seu 53801 sois Plus grand que le Soleil. Mais nous avons que le company de la que la compensation faite par la chaleur du Soleil, à la perte de la chaleur pro bout de 7083 ans $\frac{2}{3}$, il se seroit, comme Mars, refroidi à la température actuelle de la Torre de la Terre, & que, dans le temps l'incandescence, cette compensation la chaleur du Soleil, n'étoit que de on aura donc 53801, multiplies par ou $\frac{196}{12} \frac{48}{10}$ pour la compensation faite la chaleur de Saturne au commence ment de cette période, dans le temps l'incandescence, & 596 48 pour la cont pensation à la fin de cette même période à Saturne eût conservé son état d'incandes cence; mais comme sa chaleur propre diminus Partie hypothétique. 241

diminué de 25 à 23 $\frac{41}{65}$ environ, pendant cette période de 7083 ans $\frac{2}{3}$, la compensation à la fin de cette période au lieu d'être $\frac{196 \frac{48}{161}}{50}$, n'a été que de $\frac{563}{50}$. Ajoutant ces deux termes $\frac{563}{5}$ $\frac{1}{2}$ & $\frac{596}{161}$ du

tant ces deux termes $\frac{563}{50}$ & $\frac{196}{1250}$ du dernier & du dernier temps de cette

Petiode, on aura $\frac{14683}{1250}$ environ, lef-

quels multipliés par 12 ½, moitié de la mine de tous les termes, donnent lens de tous les com-lens de tous les com-lens de la chaleur de la cha on totale qu'a faite la sallite pendant le première période de 7083 ans 115. comme la perte totale de la chaleur Ropre est à la compensation totale en ne raison que le temps de la période celui du prolongement du refroidifement, on aura 25: 146 \(\frac{5}{6} :: 7083 \(\frac{3}{3} \) 141557 = environ. Ainfi, le temps dont chaleur de Saturne a prolongé le refroimement de son troisième Satellite pendant cette période de 7083 ans $\frac{2}{3}$, a été 41557 ans \frac{1}{2}, tandis que la chaleur du loleil ne l'a prolongé pendant ce même Tome IX.

temps que de 296 jours. Ajoutant ces deux temps à celui de la période de 7083 ans \(\frac{2}{3}\), on voit que ce seroit dans l'année 48643 de la formation des Plas nètes, c'est à-dire, il y a 26189 ans que ce troisième Satellite de Saturne aurol jour de la même température dont jour

aujourd'hui la Terre.

Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce Satellite a été égale à chaleur propre, s'est trouvé au 2 1 terme environ de l'écoulement du temps cette première période, lequel multip par 283 1, nombre des années de chaque terme de la période de 7083 = , donne 630 ans \frac{1}{3} environ; ainsi, ç'a été dès l'anne 631 de la formation des planètes, que chaleur envoyée par Saturne à sontroilient Satellite, s'est trouvée égale à la chaleur propre de ce même Satellite.

Dès-lors on voit que la chaleur propre de ce Satellite à été au-dessous de celle que lui envoyoit Saturne dès l'année 631 de la formation des planètes; & que turne ayant envoyé à ce Satellite chaleur 5 3 801 fois plus grande que ce fo du Soleil, il lui envoyoit encore à la de la première période de 7083 ans $\frac{2}{3}$, une chaleur 50854 $\frac{9}{25}$ fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur proprede Saturne n'avoit diminué que de 25 123 41 environ. Et au bout d'une seconde Pétrode de 7083 ans 3, après la déperdidon de la chaleur propre de ce Satellite, lusqu'au point extrême de 1/25 de la chaleur actuelle de la Terre; Saturne envoyoit encore à ce Satellite une chaleur 47907 fois plus grande que celle du Soleil, Parce que la chaleur propre de Saturne avoit encore diminue que de 23 41 65 12 17

En suivant la même marche, on voit Ne la chaleur de Saturne, qui d'abord toit 25, & qui décroît constamment de par chaque période de 7083 ans $\frac{2}{3}$, de 2946 3 pendant chacune de ces pétiodes, en sotte qu'après 15 3 périodes environ, cette chaleur envoyée par Saturne à son troisième Satellite, sera encore tore 4500 fois plus grande que la chaleur Wil reçoit du Soleil.

Mais, comme cette chaleur du Soleil Saturne & sur ses Satellites est à celle

du Soleil sur la Terre:: 1: 90 à très-Peu près, & que la chaleur de la Terre est 50 fois plus grande que celle qu'elle reçoit du Soleil, il s'ensuit qu'il faut diviser pas 90 cette quantité de chaleur 4500 pout avoir une chaleur égale à celle le Soleil envoie sur la Terre; & cette dernière chaleur étant 1 de la chaleur ac tuelle du globe terrestre, il est évident qu'au bout de 15 3 périodes de 7081 ans $\frac{2}{3}$, c'est-à-dire, au bout de 111561 ans, la chaleur que Saturne enverra en core à ce Satellite sera égale à la chaleur actuelle de la Terre, & que ce Satellie n'ayant plus aucune chaleur propre depuis très-long-temps, ne laissera pas de jour alors d'une tempétature égale à celle don jouit aujourd'hui la Terre.

Et, comme cette chaleur envoyée par Saturne a très-considérablement prolonge le refroidissement de ce Satellite au point de la température actuelle de la Terre, il le prolongera de même pendant 15 ³/₄ autres périodes, pour arriver au point extrême de ½5 de la chaleur actuelle du globe de la Terre; en sorte que ce no sera que dans l'année 223134 de la former de que dans l'année 223134 de la forme se me de la forme que dans l'année 223134 de la forme se me de la forme que dans l'année 223134 de la forme de la forme

Partie hypothetique. 24\$

hation des planètes que ce rroisième Satellite de Sarurne sera refroidi à 1/25 de la

température actuelle de la Terre. Il en est de même de l'estimation de de chaleur du Soleil, relativement à la compensation qu'elle a faite à la diminution de la température du Sarellire dans les différens remps. Il est certain qu'à ne considérer que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, cette chaleur du Soleil n'auroit fait compensation dans le temps de l'incandescence que de 301, qu'à la fin de la première période, qui oft de 708; ans $\frac{2}{3}$, cette même chaleur du Soleil auroit fait une compensation de

& que dès-lots le prolongement du refroidissement, par l'accession de cette chaleur du Soleil, auroir en effet tte de 296 jours. Mais la chaleur envoyée Par Saturne dans le temps de l'incandescence étant à la chaleur propre du Satellte: : 596 48/361 : 1250, il s'ensuit que Soleil doit être diminuée dans la même

raison; en sorte qu'au lieu d'être 1561

elle n'a été que $\frac{4}{361}$ au commence ment de cette période, & que cette cont pensation, qui auroit été $\frac{4}{361}$ à la fin de cette période, si l'on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, doit être diminuée dans la rais son de 563 $\frac{1}{2}$ à 50, parce que la chaleur envoyée par Saturne étoit encore plus grande que la chaleur propre de ce Satellite dans cette même raison. Dès-loss la compensation à la fin de cette première période au lieu d'être $\frac{4}{361}$, n'a été

que $\frac{\frac{4}{361}}{613\frac{1}{2}}$. En ajourant ces deux ter

mes de compensation $\frac{4}{1846}$ & $\frac{7}{361}$ du premier & du dernier temps de cette première période, on a $\frac{9838}{1132602}$ ou

17 1/4, qui multipliés par 12 1/2, moitié de la somme de tous les termes, donnent 1340 1/4 pour la compensation totale qu'a ^{Pu} faire la chaleur du Soleil pendant cette Première période. Et, comme la diminution totale de la chaleur est à la com-Pensation totale en même raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: $\frac{340 \frac{5}{8}}{1132602}$

 $\frac{11}{100}$ 7083 $\frac{2}{3}$: $\frac{2412878}{28315050}$, ou :: 7083 $\frac{2}{3}$ ans

31 jours environ. Ainsi, le prolongement du refroidissement, par la chaleur du Soleil, au lieu d'avoir été de 296 jours, na réellement été que de 31 jours.

Et pour évaluer en totalité la compenfation qu'a faite cette chaleur du Soleil pendant toutes ces périodes, on trouvera que la compensation, par la chaleur du soleil, dans le temps de l'incandescence, ayant été, comme nous venons de le

dire, $\frac{\frac{4}{361}}{1846\frac{3}{161}}$, fera à la fin de 15 $\frac{3}{4}$ pério

des de 7083 ans 3 chacune, de 4 puil que ce n'est qu'après ces 15 3 périodes, que la température du Satellité sera égale à la température actuelle de la Terre. Ajoutant donc ces deux termes de com

pensation $\frac{361}{1846\frac{48}{361}}$ & $\frac{361}{50}$ du premier & du dernier temps de ces 15 3 périodes, on a $\frac{361}{92306\frac{1}{5}}$ ou $\frac{21\frac{1}{424}}{92306\frac{1}{5}}$, qui multipliés par 12 $\frac{1}{2}$, moitié de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur per dant les 15 3 périodes de 7083 ans 3 chacune, donnent $\frac{262\frac{5}{8}}{92306\frac{5}{5}}$ pour la compens sation totale qu'a faite la chaleur du So leil. Et, comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation to tale en même raison que le temps total des périodes est au prolongement du refroidissement, on aura 25: 923065 :: 111567 ans: 12 ans 254 jours. Ainli le prolongement total que fera la chaPartie hypothétique. 249

leur du Soleil pendant toutes ces périodes, de sera que de 12 ans 254 jours qu'il faut ajouter aux 111567 ans; d'où l'on voit que ce ne sera que dans l'année 111580 de la formation des planètes que Ce Satellite jouira réellement de la même empérature dont jouit aujourd'hui la etre, & qu'il faudra le double de ce lemps, c'est-à-dire, que ce ne sera que dans l'année 223160 de la formation des planètes que sa température pourta être refroidie à 1/25 de la température actuelle de la Terre.

Faisant les mêmes raisonnemens pour quatrième Satellite de Saturne, que ons avons supposé grand comme la Terre, on verra qu'il auroit dû se consolider jus-Wau centre en 534 ans 13, parce que Satellite étant égal au globe terrestre, le seroit consolidé jusqu'au centre en 1905 ans, s'il étoit de même densité; de ce Satellite :: 1000 : 184, il s'ensuit non doit diminuer le temps de la confolidation dans la même raison, ce qui donne 534 ans 13. Il en est de même du temps du refroidissement au point de

toucher, sans se brûler, la surface du Sa tellite; on trouvera, par les mêmes règles de proportion, qu'il s'est refroidi à point en 6239 ans 9, & ensuite qui s'est refroidi à la température actuelle la Terre en 13624 2. Or l'action de chaleur du Soleil étant en raison invert du quarre des distances, la compensation étoit au commencement de cette pre mière période, dans le temps de l'incat descence, $\frac{4}{1250}$ & $\frac{4}{50}$ à la fin de cette même période de 13624 3. Ajoutant co deux termes $\frac{4}{361}$ & $\frac{4}{361}$ du premier du dernier temps de cette période, a $\frac{361}{1250}$, qui multipliés par 12 $\frac{1}{2}$, moith de la fomme de tous les termes, donne 1300 $\frac{361}{1250}$ ou $\frac{3\frac{217}{161}}{1250}$ pour la compensation to tale qu'a faite la chaleur du Soleil Pet dant cette période de 13624 ans 3 aroy comme la perte rotale de la chaleut pre est à la compensation totale en membraille raison que le temps de la période est an prolongement du refroidissement ;

auta 25: $\frac{3\frac{2+7}{367}}{1250}$:: 13624 $\frac{2}{3}$: 1 $\frac{14}{25}$ environ. A. 6. La prolongement du refroi-

viron. Ainsi, le prolongement du restroidissement de ce Satellite, par la chaleur du Soleil, n'a été que de 1 an 14 pendant

cette première période de 13624 ans $\frac{2}{3}$.

Mais la chaleur de Saturne qui, dans le temps de l'incandescence, étoit vingtunq fois plus grande que la chaleur de température actuelle de la Terre, n'avoit encore diminué au bout de cette Période de 13624² que de 25 à 22 65 environ. Et, comme ce Satellite est à 278 mille lieues de distance de Saturne, & à 313 millions 500 mille lieues de distance Soleil, la chaleur envoyée par Saturne, dans le temps de l'incandescence, auroit eté en raison du quarre de 313500000, est quarre de 278000, si la surface que Présente Saturne à son quatrième Satellite, toit égale à la surface que lui présente le Soleil; mais la surface de Saturne, n'étant

dans le réel que 90 1 de celle du So-

leil, paroît néanmoins à ce Satellite plus grande que celle de cet astre, dans la taison inverse du quarré des distances;

ainsi, l'on aura (278000)²: (31350000)²: \(\frac{90\frac{1}}{11449} \): 10024\frac{1}{2} environ. Donc la surface que présente Saturne à ce Satellité est 10024\frac{1}{2} fois plus grande que celle que lui présente le Soleil. Mais nous avons vu que la compensation faite par la chaleur du Soleil à la perte de la chaleur propre de ce Satellite n'étoit que \frac{361}{50}, lorsqu'au bout de 13624 ans\frac{1}{2} il se seroit refroidi comme la Terre au point de la température actuelle, & que, dans le temps de l'incandescence, cette compensation, par la chaleur du Soleil, n'a été que \frac{361}{1250}; on aura donc 10024\frac{1}{2}, mustice que \frac{361}{1250}; on aura donc 10024\frac{1}{2}; on au

tipliés par $\frac{4}{361}$ ou $\frac{111\frac{17}{361}}{1250}$ pour la contre pensation qu'a faite la chaleur de Saturne au commencement de cette période; dans le temps de l'incandescence, & $\frac{111\frac{11}{30}}{50}$ pour la compensarion que la chaleur de Saturne auroit faite à la fin de cette même période, s'il eût conservé son état d'in-

candescence; mais, comme la chaleur Propre de Saturne a diminué de 25 à 22 19 environ pendant cette période de 13624 ans $\frac{2}{3}$, la compensation à la fin de cette période, au lieu d'être 111 1761, n'a eté que de 99 : jo environ. Ajoutant ces $\frac{\text{deux termes}}{\int_{0}^{99} \frac{1}{25}} & \frac{111 \frac{27}{161}}{1210} \text{ de la com-}$ Pensation du premier & du dernier temps de cette période, on auta $\frac{2587 \cdot \frac{17}{1250}}{1250}$ envilon, lesquels multipliés par 12 1, moitié de la somme de rous les termes, donnent la formité de l'ous les compen-lation totale qu'a faite la chaleur de Saturne sur son quatrième Satellite pendant cette première période de 13624 ans 3. Et comme la perte totale de la chaleur Propre est à la compensation totale en nême raison que le temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura $25:26\frac{1}{50}::13624\frac{2}{3}:14180$ so. Ainsi, le temps dont la chaleur de Saturne a prolongé le refroidissement de

ce Satellite a été de 14180 ans 19 environ

pour cette première période, tandis que le prolongement de son refroidissement, par la chaleur du Soleil, n'a été que de 1 an ½. Ajoutant à ces deux temps ce lui de la période, on voit que ce seroit dans l'année 27807 de la formation des planètes, c'est-à-dire, il y a 47025 ans que ce quatrième Satellite auroit joui de la même température dont jouit aujour d'hui la Terre.

Le moment où la chaleur envoyée pat Saturne à ce quatrième Satellite a été égale à sa chaleur propte, s'est trouvé au 11 terme environ de cette première période, qui multiplié par 545, nombre des années de chaque terme de cette période, donne 6131 ans \(\frac{1}{4}\); en sorte que \(\frac{9}{4}\) été dans l'année 6132 de la formation des planètes que la chaleur envoyée par Saturne à son quatrième Satellite, s'est trouvée égale à la chaleur propre de ce Satellite.

Dès-lors on voit que la chaleur propre de ce Satellite a été au-dessous de celle que lui envoyoit Saturne dans l'année 6132 de la formation des planètes, & que Saturne ayant envoyé à ce Satellite une chaleut

10024 1 fois plus grande que celle du Soleil, il lui envoyoit encore à la fin de la Première période de 13624 ans $\frac{2}{3}$ une chaleur 8938 19 fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur de Satutne n'avoit diminué que de 25 à 22 Pendant certe première période. Er au bout d'une seconde période de 13624 ans 3, après la déperdition de la chaleur propre de ce Satellite, jusqu'au point extrême de 1/25 de la tempérarure actuelle de la l'erte, Saturne envoyoit encore à ce Satellite une chaleur 7853 1 fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur Propre de Sarurne n'avoit encore dimi-Mué que de 22 19 à 20 48

En suivant la même marche, on voit Jue la chaleur de Saturne, qui d'abord toit 25, & qui décroît constainment de 246 par chaque période de 13624 ans diminue par conséquent sur son Satellite de 1085 18 pendant chacune de ces périodes; en forte qu'après quatre périodes environ, cette chaleur envoyée par Sa-turne à son quarrème Satellire, sera encore 4500 fois plus grande que la cha-

leur qu'il reçoit du Soleil.

Mais, comme cerre chaleur du Soleil sur Saturne & sur ses Satellites est à celle du Soleil sur la Terre :: 1 : 90 à très Peu près, & que la chaleur de la Terre est 50 fois plus grande que celle qu'elle reçoit du Soleil, il s'ensuir qu'il faut diviser par 90 certe quantité de chaleur 4500 pour avoir une chaleur égale à celle que le 50° leil envoie sur la Terre. Et cetre dernière de quatre périodes de 13624 ans = cha cune, c'est-à-dire, au bout de 54498 ans 2/3, la chaleur que Saturne a envoyée à sol quatrième Satellite, étoit égale à la chaleut actuelle de la Terre; & que ce Sarellite, n'ayant plus aucune chaleur propre depuis long-temps, n'a pas laisse de jouir alors d'une température égale à celle dont jouit aujourd'hui la Terre.

Et comme cette chaleur envoyée par Saturne a considérablement prolongé de refroidissement de ce Sarellire au point de la température actuelle de la Terre, il le prolongera de même pendant quatre autres périodes, pour arriver au point extrême de ½5 de la chaleur actuelle du globe

lerrestre; en sorte que ce ne sera que l'année 108997 de la formation des planetes que ce quatrième Satellite de daturne sera refroidi à 1/25 de la tempéra-

Mre actuelle de la Terre. Il en est de même de l'estimation de chaleur du Soleil, relativement à la Ompensation qu'elle a faite à la diminude la température du Satellite dans différens temps. Il est certain qu'à ne ontidérer que la dépetdition de la chapropre du Satellite, cette chaleur Soleil n'auroit fait compensation dans temps de l'incandescence que de 361/1250, , qu'à la fin de la première période, est de 13624 ans $\frac{2}{3}$, cette même chadu Soleil auroit fait une compensaon de $\frac{4}{361}$; & que dès-lors le prolonge-Ment du refroidissement, par l'accession de cette chaleur du Soleil, auroit en esset de 1 an 204 jours; mais la chaleur en-Voyce par Saturne, dans le temps de l'inandescence, étant à la chaleur propte Satellite :: 111 27 361 : 1250, il s'ensuit The la compensation faite par la chaleur

du Soleil doit être diminuée dans h même raison; en sorte qu'au lieu d'être

mencement de cette période, & que cette compensation qui auroir été \$\frac{4}{361}\$ au commencement de cette période, & que cette compensation qui auroir été \$\frac{4}{361}\$ à la su considéroit que la déperdition de la charent de cette première période, si l'on ne considéroit que la déperdition de la charent propre du Satellite, doir être diminuée dans la raison de 99 \frac{1}{5}\$ à 50, parce que la chaleur envoyée par Saturne étoir encore plus grande que la chaleur propre du Satellite dans cette même raison. Dès-lors la compensation à la fin de cette première période, au lieu d'être \$\frac{4}{361}\$, n'à

été que $\frac{\frac{4}{361}}{\frac{1}{149}\frac{1}{1}}$. En ajoutant ces deux ter

mes de compensation $\frac{4}{\frac{361}{1361}}$ & $\frac{361}{\frac{27}{361}}$ du premier & du dernier temps de cette

première période, on a $\frac{\frac{6014\frac{1}{14}}{361}}{\frac{361}{203072\frac{4}{11}}}$

16 118 qui multipliés par 12 1, moide de la somme de tous les termes, donnent 208 1/2 pour la compensation lotale qu'a pu faire la chaleur du Soleil pendant cette première période; & comme diminution totale de la chaleur est à la compensation totale en même raison que temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25 1203072 $\frac{1}{11}$:: 13624 $\frac{2}{3}$: $\frac{2837109\frac{5}{6}}{5076809}$, ou $\frac{13624}{11}$ ans $\frac{2}{3}$: 204 jours environ. Ainli, Prolongement du refroidissement de e Sarellite, par la chaleur du Soleil, lieu d'avoir été de 1 an 204 jours, n'a

tellement été que de 204 jours.

Et pour évaluer en totalité la compenpour evaluer en totalleur du Soleil pendant toures ces périodes, on trouvera de la compensation, dans le temps de

Uncandescence, ayant ete $\frac{\frac{4}{361}}{\frac{1361}{361}}$, sera la sin de quatre périodes 361/50, puisque

ce n'est qu'après ces quatre périodes que la température de ce Satellite sera égal à la température actuelle de la Terre

Ajoutant ces deux termes 4 du premier & du dernier temps ces quatre périodes, on a $\frac{5644 \frac{31}{11}}{361}$ $\frac{15 \frac{219}{361}}{680 \frac{3}{3}}$ $\frac{15\frac{219}{161}}{68053\frac{4}{9}}$, qui multipliés par 12 $\frac{1}{2}$, m^{0} tié de la somme de tous les termes donnent 195 5 pour la compensation totale qu'a fatte la chaleur du Solei pendant les quatre periodes de 1364 ans $\frac{2}{3}$ chacune. Et comme la diminution totale de la chaleur est à la compensation en même raison que le temps total ces périodes est à celui du prolongi ment du refroidissement, on aura 195 ½ :: 54498 ans 2 : 6 ans 81 jours. Ainsi, le prolongement total sine fera la chaleur du Soleil fur ce Satellite le sera que de 6 ans 87 jours, qu'il faut louter aux 54498 ans $\frac{2}{3}$; d'où l'on voit que c'a été dans l'année 54505 de la fornation des planètes que ce Satellite a jour de la même rempérature dont jouit au-loutd'hui la Terre, & qu'il faudra le double de ce temps, c'est-à-dire, que ce lera que dans l'année 109010 de la rera que dans rannec l'imation des planètes, que sa tempéra-lire sera refroidie à ½ de la température Quelle de la Terre.

Enfin, faisant le même raisonnement out le cinquième Satellite de Saturne, nous supposerons encore grand me la Terre, on verra qu'il auroit dû consolider jusqu'au centre en 534 ans ontolider juiqu au centre la la fe refroidir au point d'en toucher la lace, sans se brûler, en 6239 ans $\frac{9}{16}$, au point de la température actuelle de Point de la temperature actuelle l'erre en 13624 ans $\frac{2}{3}$; & l'on trou-let de même que le prolongement du lestoidissement de ce Satellite, par la deur du Soleil, n'a été que de 1 an 204 pour la première période de $^{1}3624$ ans $\frac{2}{3}$.

Mais la chaleur de Saturne qui, dans temps de l'incandescence, étoit 25

fois plus grande que la chaleur actuelle de la Terre, n'avoit encore diminue bout de cette période de 13624 \(\frac{2}{3}\) que \(\frac{1}{3}\) 25 à 22 19 Et, comme ce Satellite et 808 mille lieues de Saturne, & à 313 mille lions 500 mille lieues de distance du leil, la chaleur envoyée par Saturne dans le temps de l'incandescence, Satellite, auroit été en raison du quate de 31-3500000 au quarré de 808000? surface que présente Saturne à cinquième Satellite, étoit égale à la face que lui préfente le Soleil; mais surface de Saturne n'étant, dans le ree, que $\frac{90\frac{1}{4}}{11449}$ de celle du Soleil, parol néanmoins plus grande à ce Satellite que celle de cet astre dans la raison investe du quarré des distances. Ainsi, l'on au (808000)²:(313500000)²::-: 1186 $\frac{2}{3}$. Donc la surface que Saturpe présente à ce Satellite est 1186 $\frac{2}{3}$ fois plus grande que celle que lui présente le So-leil. Mais nous avons leil. Mais nous avons vu que la compens fation faite par la chaleur du Soleil ; perte de la chaleur propre de ce Satel

he, n'étoit que 361 , lorsqu'au bout de 13624 ans $\frac{1}{3}$, il se seroit refroidi, comme l'etre, au point de la température actuelle, & que, dans le temps de l'incandescence, la compensation, par la chaleur Soleil, n'a été que 361 ; on aura donc

 $\frac{1}{186}$ $\frac{2}{3}$, multipliés par $\frac{361}{1210}$ ou $\frac{13\frac{13}{361}}{1210}$ Pour la compensation dans le temps de incandescence, & 13 1/3 pour la com-Pensation à la fin de cette première péode, si Saturne eut conservé son état hrcandescence; mais, comme sa chaleur Ropte a diminué de 25 à 23 19 pendant te période de 13624², la compensation la fin de la période, au lieu d'être 13 161 $^{\text{Na}}$ été que de $\frac{11\frac{37}{12}}{10}$ environ. Ajoutant deux termes $\frac{11\frac{17}{10}}{10}$ & $\frac{13\frac{13}{101}}{1250}$ du pre-Mier & du dernier temps de cette pé-Node, on aura $\frac{306\frac{417}{711}}{1250}$, lesquels étant

multipliés par 12 ½, moitié de la fomme de tous les termes, donnent 3832 ½ 00 1250

3 $\frac{82\frac{1}{3}}{1250}$ pour la compensation totale $q^{1/3}$ faire la chaleur de Saturne pendant cett première période. Et, comme la pette la chaleur propre est à la compensation en même raison que le temps de la priode con riode est au prolongement du refroid fement, on aura 25: $3 - \frac{82\frac{1}{3}}{1250}$:: 13614 : 1670 43. Ainsi, le temps dont la chaleur de Saturne a prolongé le refroidissement de ce Satellite pendant cette première riode de 13624 3, a été de 1670 ans tandis que le prolongement du refold dissement, par la chaleur du Soleil, été que de 1 an 204 jours. Ajoutant deux temps du prolongement du refron dissement au temps de la période, est de 13624 ans $\frac{2}{3}$, on aura 15297 30 jouts environ; d'où l'on voit que feroit dans l'année 15298 de la forma tion des planètes, c'est-à-dire, 59534 ans, que ce cinquième Sarellie auroit jour de la même température dons jouit aujourd'hui la Terre.

Partie hypothetique. 265

Dans le commencement de la seconde triode de 13624 ans $\frac{2}{3}$, la chaleur de Saturne a fait compensation de $\frac{11\frac{17}{52}}{50}$, & uroit fait à la fin de cette même période une compensation de $\frac{293}{150}$, si Saturne eût Conservé son même état de chaleur, mais comme sa chaleur propre a diminué pendant cette seconde période de 22 65 à 20 cette compensation, au lieu d'être n'est que de 273 85 environ. Ajoutit ces deux termes 11 37 & 273 89 du Plemier & du dernier temps de cette seconde période, on aura 284 3/2 à très-peu qui multipliés par 12 1, moitié de omme de tous les termes, donnent onme de tous les compensation to-le qu'a faite la chaleur de Saturne penant cette seconde période. Et comme la Pette totale de la chaleur propie est à la compensation totale en même raison que temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25

Tome IX.

:71 $\frac{9}{50}$::13624 $\frac{2}{3}$:38792 $\frac{19}{100}$. Ainfi, if ptolongement du temps pour le refroid sement de ce Satellite, par la chaleur Saturne, ayant été de 1670 ans 43 pour p première période, a cté de 38792 ans 100

pour la seconde.

Le moment où la chaleur envoyée par Saturne, s'est trouvée égale à la chaleur propre de ce Satellite, est au 4 15 58, tempe à très-peu près de l'écoulement du temps dans cette seconde période, qui multiple par 545, nombre des années de chaque terme de ces périodes, donnent 2320 ans 346 jours, lesquels étant ajoutés aux 1361 ans 243 jours de la première période, donnent 15945 ans 224 jours. Ainling été dans l'année 15946 de la forma tion des planètes, que la chaleur envoyte par Saturne à ce Satellite, s'est trouvée ègale à sa chaleur propre.

Dès lors on voit que la chaleur propre de ce Satellite a été au-dessous de celle que lui envoyoit Sarurne dans l'année 15946 de la formation des planètes, que Saturne ayant envoyé à ce Satellite, dans le temps de l'incandescence, me chaleur 1186 3 fois plus grande que celle Partie hypothétique. 267

a Soleil, il lui envoyoit encore à la fin le la première période de 13624 ans $\frac{2}{3}$, me chaleur 1058 $\frac{21}{75}$ fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur de sautre n'avoit diminué que de 25 à 22 pendant cette première période; & la bout d'une seconde période de 13624 ans $\frac{2}{3}$, après la déperdition de la chaleur propre de ce Satellite, jusqu'à $\frac{1}{25}$ de la lempérature actuelle de la Terre, Saturne envoyoit encore à ce Satellite une daleur 929 $\frac{13}{15}$ fois plus grande que celle du Soleil, parce que la chaleur propre de Saturne n'avoit encore diminué que de $22 \frac{19}{65}$ à $20 \frac{43}{65}$.

En suivant la même marche, on voit que la chaleur de Saturne, qui d'abord toit 25, & qui décroît constamment de 2 par chaque période de 13624 ans d'iminue par conséquent sur ce Satelle de 128 29 pendant chacune de ces

Periodes.

Mais, comme cette chaleur du Soleil sur Satutne & sur ses Satellites est à celle du Soleil sur la Terre : 1 : 90 à très-peu ptès, & que la chaleur de la Terre est so sois plus grande que celle qu'il reçoit M il

du Soleil, il s'ensuit que jamais Saturne n'a envoyé à ce Satellite une chaleul égale à celle du globe de la Terre, puil que, dans le reinps même de l'incandel cence, cette chaleur envoyée par Saturne n'étoit que 1186 ²/₃ fois plus grande que celle du Soleil sur Saturne, c'est-à-dite, 1186 ¹/₂ ou 13 ¹⁷/₉₀ fois plus grande que celle de la chaleur du Soleil sur la Terre, ce qui ne fait que ¹³/₁₀ de la chaleur ac tuelle du globe de la Terre; & c'est pas cette raison qu'on doit s'en tenir à l'éva luation telle que nous l'avons faite dessus dans la première & la seconde per riode du refroidissement de ce Satellite. Mais l'évaluation de la compensation

Mais l'évaluation de la compensation faite par la chaleur du Soleil doit être faite comme celle des autres Satellites, parce qu'elle dépend encore beaucoup de celle que la chaleur de Saturne a faite sur ce même Satellite dans les distérens temps il est certain qu'à ne considérer que la dépendition de la chaleur propre du Satellite, cette chaleur du Soleil n'auroit sait compensation, dans le temps de l'incant

Partie hypothétique. 269

descence, que de $\frac{361}{1250}$, & qu'à la fin de cette même période de 13624 ans $\frac{2}{3}$, cette même chaleur du Soleil auroit fait une compensation de $\frac{4}{50}$; & que dès-lors le ptolongement du refroidissement, par accession de cette chaleur du Soleil, autoit en estet été de 1 an 204 jours, mais la chaleur envoyée par Saturne dans le temps de l'incandescence, étant à la chaleur propre du Satellite: 13 $\frac{53}{100}$; 1250, la chaleur du Soleil, doit être diminuée dans la même raison; en sorte qu'au lieu

dêtre $\frac{4}{361}$, elle n'a été que de $\frac{4}{361}$ au commencement de cette période, & que cette compensation qui auroit été à la fin de cette première période, fi'on ne considéroit que la déperdition de la chaleur propre du Satellite, doit être diminuée dans la même raison de 11 $\frac{37}{50}$ à 50, parce que la chaleur envoyée par satutne étoit encore plus grande que la Miii

chaleur propre du Satellite dans cette même raison. Dès-lors la compensation la fin de cette première période, au liel

d'être $\frac{\frac{4}{361}}{50}$, n'a été que $\frac{\frac{4}{361}}{61\frac{37}{50}}$; en ajourant

ces deux termes de compensation $\frac{\frac{4}{361}}{\frac{1}{1263}}$

& $\frac{\frac{4}{361}}{61\frac{37}{50}}$ du premier & du dernier temps de cette première période, on a $\frac{5299\frac{5}{100}}{77987}$

ou $\frac{14^{\frac{1}{3}}}{77987}$, qui multipliés par $12^{\frac{1}{2}}$, moi tié de la somme de tous les termes donnent $\frac{183\frac{1}{3}}{77987}$ pour la compensation to

tale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant cette première période. Et, comme la minution totale de la chaleur est à la contra pensation totale en même raison que

temps de la période est au prolongement du refroidissement, on aura 25: 77987

Partie hypothétique. 371

13624²/₃: 1 an 186 jours. Ains, le proongement du refroidissement de ce Sareltte, par la chaleur du Soleil, au lieu d'avoir été de 1 an 204 jouts, n'a réellehent été que de 1 an 186 jours pendant première période.

Dans la seconde période, la compensa-

tion étant au commencement $\frac{\frac{4}{361}}{61\frac{12}{10}}$, fera à la fin de cette même période $\frac{361}{60^{\frac{1}{2}}}$, parce

que la chaleur envoyée par Saturne pen-

dant cette seconde période a diminué dans cette même raison. Ajoutant ces deux ter-

 $\frac{4}{\log_8} \frac{\frac{4}{361}}{\frac{61}{361}} & \frac{\frac{100}{361}}{60\frac{1}{3}}, \text{ on a } \frac{\frac{6+15}{3}}{3715}, \text{ qui multiplity}$ tipliés par 12 ½, moitié de la somme de 80196

tous les termes, donnent $\frac{361}{3715}$ ou $\frac{222\frac{14}{167}}{3715}$

Pour la compensation totale qu'a pu saire la chaleur du Solcil pendant cette seconde période. Et, comme la diminution totale de la chaleut est à la compensa-M iv

tion totale en même raison que le temps de la période est au prolongement refroidissement, on aura prolongement total, que fera la chaleur Soleil, sera de 32 ans 214 jours pendant cette seconde période; ajoutant donc ces deux temps, 1 an 186 jours & 32 ans 214 jours du prolongement du refroidille ment, par la chaleur du Soleil, pendant la première & la seconde periode, au 1670 ans 313 jours du prolongement, par la chaleur de Saturne, pendant la pre mière période, & aux 38792 ans 69 jours du prolongement, par cette même cha leur de Saturne pour la seconde périodes on a pour le prolongement total 40497 ans 52 jours, qui étant joints aux 27249 ans 121 jours des deux périodes, font en tout 67746 ans 173 jours; d'où l'on voit que ç'a été dans l'année 67747 de la for mation des planètes, c'est-à-dire, il y 7085 ans que ce cinquième Satellite de Saturne a été refroidi au point de 1 de la température actuelle de la Terre. Voici donc, d'après nos hypothèless

Partie hypothétique. 273

ordre dans lequel la Terre, les Planètes & leurs Satellites se sont refroidies ou se refroidiront au point de la chaleur actuelle du globe terrestre, & ensuite au Point d'une chaleur vingt-cinq fois plus Petite que cette chaleur actuelle de la Terre.

REPROIDIES A LA TEMPÉRA-TURE ACTUELLE.

REFROIDIES A 1 de la tem. pérature actuelle.

La Terre. en 74832 a. Lune. , en 16409 a. Mercure. 54192 2. . en Vénus. en 91643 a. Mars. en 28538 a. Piter. . . en 240451 2. Satellites (Le 1.er en 222203 2. Le 2.d en 193090 a. de Inpiter. Le 3.e en 176212 a. en 70296 a. Saturne. . en 130821 a. Anneau de Saturne, en 126473 a. (Le 1.er en 124490 2. Satellites Le 2.d en 119607 2. de Le 3.e en 111580 2. Saturne. Le 4.e en 54505 a. en 15298 a. Le se

En 168123 2. En 72514 a. En 187765 2. En 228540 2. En 60326 a. En 483121 a. En 444406 2. En 386180 a. En 352424 a. En 140542 2. En 262020 a. En 252496 a. En 248980 2. En 239214 a. En 223160 2. En 109010 2. 67747 a. En

Et à l'égard de la consolidation de la Terre, des Planètes & de leurs Satellites, & de leur refroidissement respectifs, jusqu'au moment où leur chaleur propre auroit permis de les toucher sans se brûler, c'est-à-dire, sans ressentir de la douleur; nous avons trouvé, qu'abstraction faite de toute compensation, & ne faisant attention qu'à la déperdition de leur chaleur propre, les rapports de leur consolidation jusqu'au centre, & de leur restoit dissement au point de pouvoir les toucher, sans se brûler, sont dans l'ordre suivant:

REFROIDIES REPROIDIES A POUVOIR LES TOUCHER.		
La Terre en 2905 La Lune en 556 Mercure en 1976 $\frac{1}{12}$ Vénus en 3484 $\frac{1}{25}$ Mars en 1102 $\frac{18}{25}$ Mupiter en 9331 Satellites Le1 . en 231 $\frac{4}{125}$ Le2 . en 282 $\frac{11}{125}$ de Le3 . en 435 $\frac{1}{125}$ Saturne en 5078 An deSaturne . en 18 $\frac{17}{12}$ Satellites Le2 . en 18 $\frac{17}{12}$ Satellites Le4 . en 848 $\frac{1}{4}$ Satellites Le2 . en 178 $\frac{1}{4}$ Satellites Le2 . en 178 $\frac{1}{125}$ En 2079 $\frac{1}{125}$ En 2079 $\frac{1}{125}$ En 2079 $\frac{1}{125}$ En 3244 $\frac{1}{125}$		A POUVOIR LES
Les. en 13413 En 6239 16	La Terre en 2905 La Lune en 556 Mercure en 1976 Yénus en 3484 Jupiter en 9331 Satellites Le1 . en 2314 Le2 . en 282 Jupiter en 435 Le4 . en 848 Saturne en 5078 An deSaturne . en 1877 Satellites Le1 . en 1474 Satellites Le2 . en 178 Le4 . en 534 Satellites Le4 . en 534 Le5 . en 277 Saturne . Le4 . en 534 Le4 . en 534	En 33911 En 6492 En 23054 En 40674 En 12873 En 108922 En 26905 En 330067 En 330067 En 514911000 En 59276 En 2171000 En 170112 En 207935 En 3244311 En 6239215

Ces rapports, quoique moins précis que ceux du refroidissement à la température actuelle, le sont néanmoins assez pour notre objet, & c'est par cette raison que je n'ai pas cru devoir prendre la même peine pour faire l'évaluation de toutes les compensations que la chaleur du Soleil,

aussi-bien que celle de la Lune, & celle des Satellites de Jupitet & de Saturne, ont pu faite à la perte de la chaleur propre de chaque planète, pour le temps nécessaire à seur consolidation jusqu'au centre. Comme ces temps ont précéde celui de l'établissement de la Nature Vi vante, & que les prolongemens produits par les compensations dont nous venons de parler, ne sont pas d'un très-grand nombre d'années, cela devient indifférent aux vues que je me propose, & je me contenteral d'établir, par une simple règle de propor tion, les rapports de ces prolongemens pour les temps nécessaires à la consolidat tion des planères, & à leur refroidissement jusqu'au point de pouvoir les toucher; par exemple, on trouvera le temps de la consolidation de la Terre jusqu'au centre, en disant, la période de 74047 ans du temps nécessaire pour son refroidissement à la température actuelle (abstraction faite de toute compensation) est à la période de 2905, temps nécessaire à la consolidation jusqu'au centre (abstraction faite aussi de toute compensation) comme la période, 74832 de son refroidissement à la tempe,

de la compensation évalée, est à 2936 ans, temps réel de sa consolidation, toute compensation aussi comprise: & de même on dira, la période 14047 du temps nécessaire pour le refroidissement de la Terre à la température acles (abstraction faite de toute compenlation) est à la période de 33911 ans, temps nécessaire à son refroidissement au loint de pouvoir la toucher, (abstraction la teaussi de toute compensation) comme la période 74832 de son resroidissement la température actuelle, toute compenlation évaluée, est à 34270 ans \frac{1}{3}, temps le de son refroidissement jusqu'au point de pouvoir la toucher, toute compenlation évaluée.

On aura donc, dans la Table suivante, ordre de ces rapports, que je joints à deux indiqués ci-devant, pour le refroidement à la température actuelle, &

de cette température,

•	-			
	Confoli- dees juf- qu'au cen- tre.	Refroidies àpouvoir les toucher.	Refroidies à la tempé- rature ac- tuelle.	Refroidi à ½ de températi re actuelle
	ans. En 2936	LA TH En 342707a. LA L	En 748;22	En 16812
	En 644	En, 75152.	En 161000	En 72514
I	En2127	En 24813a.1 V É N	En 541922	En 187761
Ì	En 3 5 9 6	En 419692. I M A I	n 916432	En2 2,8 540
	En1130	En 130342.E	n 285382	En 60326
ı	1	Eniioii8a.E 1. ^{er} Sate	n2404512.	
	1	n1013762.E 2.d Sate	n2222032. E	
E	n7496 E	3.º SATEL	1193090a E	n386180
	1	n 80700a. E1	1176212a. E	
	ì	n 32194a. E1 SATUR	1 70296a. E N F	
	I A	n 19911a.En	11308212. E	
E	16558 E	n 765122.En	126473a. E	1252946

			The same of the sa
Confolia dees jufa qu'au cen- tre.	Refroidies à pouvoir les toucher.	Refroidies à la tempé- rature ac- tuelle.	Refroidies à ½ de la températu- re actuelle.
	En 57011a. 2.d SAT En 547742.	En1196072.	
En4533	3.° SAT En 511082.	rellite. Enitis802. Trilite.	En223160
	5.e SAT En 7003a.	TEXTITE.	1

Il ne manque à cette Table, pour lui donner toute l'exactitude qu'elle peut comporter, que le rapport des densités des Satellites, à la densité de leur planète principale, que nous n'y avons pas fait entrer, à l'exception de la Lune, où cet élément est employé. Or ne connoissant pas le rapport réel de la densité des Satellites de Jupiter & des Satellites de Saturne à leurs planètes principales, & ne connoissant que le rapport de la densité

de la Lune à la Terre, nous nous foir derons sur cette analogie, & nous sup poserons en consequence, que le rapport de la densité de Jupiter, ainsi que le rapport de la densité de Saturne, sont les mêmes que celui de la densité de Terre à la densité de la Lune qui est for Satellite, c'est-à-dire, :: 1000 : 701 car il est très-naturel d'imaginer, d'apres cet exemple que la Lune nous offre, que cette différence entre la densité de Terre & de la Lune, vient de ce que de font les parties les plus légères du globe terrestre, qui s'en sont séparées dans temps de la liquéfaction pour former Lune; la vîtesse de la rotation de la Terre, étant de 9 mille lieues en 23 heures 56 mil nutes, ou de 6 4 lieues par minute, étoit fussisante pour projeter un torrent de la matière liquide la moins dense, qui s'el ressemblé par l'annue, par minute, s'el matière liquide la moins dense, qui s'el ressemblé par l'annue, par minute, s'el minute, s rassemble par l'attraction mutuelle de se parties, à 85 mille lieues de distance, & y formé le globe de la Lune, dans un plan parallèle à celui de l'Équateur de la Terre. Les Satellites de Jupiter & de Saturner ainsi que son Anneau, sont aussi dans un plan parallèle à leur équateur, & ont ett

formés de même par la force centrifuge encore plus grande dans ces grosses planètes que dans le globe terrestre, puisque leur viresse de rotation est beaucoup plus stande. Et de la même manière que la une est moins dense que la Terre dans la taison de 702 à 1000, on peut présumer que les Satellites de Jupiter & ceux de saturne, sont moins denses que ces planètes dans cette même raison de 702 à 1000. Il faut donc corriger, dans la Table précédente, tous les articles des Satellites d'après ce rapport, & alors elle se présenter dans l'ordre suivant:

TABLE plus exacte des temps du 16 froidissement des Planètes & de leus Satellites.

1	
Confoli- dées juf- qu'au cen- tre.	Refroidies à pouvoir les toucher. Refroidies à la tempé- rature ac- tuelle. Refroidies à ½ de la tempéralit tempéralit re actuelle.
ans. En 2936	LA TERRE. En;4270-2. En 748322. En 168131 LA LUNE.
En 644	En 75152. En 164092. En 72514 MFR CUD E
En 2127	En 24813a. En 54192a. En18776
En 3596	En 419692. En 916432. En 22854
En 1130	En 130342. En 285382. En 60320
En 9433	Entio118a. En240451a. En48312'
(1.en6238 2.en5262	En 71166a. En155986a. En3119/
3.en4788 (4.en1936	En 22600 32. En 493482. En 98696
	SATURNE. En 1991112. En1308212. En262020

Partie hypothétique.

			-
Confoli- dées jus- lu'au cen- tre.	Refroidies à pouvoir les toucher.	Refroidies à la tempé- rature ac- tuelle.	à 1/1 de la
1.en3433 2.en3291 3.en3182	ANNEAU D En 537112. SATEL. DE En 40021232. En 38451132. En 358782. En 17523132 En 49162	En 887842. SATURNE. En 873922. En 839642. En 783292. En 38262;2.	En177568 En174784 En167928 En156658 En 76525

En jetant un coup-d'œil de comparaison fut cette Table, qui contient le résultat de nos recherches & de nos hypothèses, on voir.

1.º Que le cinquième Satellite de Saturne dété la première terre habitable, & que la Nature vivante n'y a duré que depuis l'ainée 4916 jusqu'à l'année 47558 de la formation des planètes; en sorte qu'il y a long-temps que cette planète secondaire est trop froide, pour qu'il puisse y subsister des êtres organisés semblables à ceux que nous connoissons:

2.º Que la Lune a été la seconde terre habitable, puisque son refroidissements au point de pouvoir en toucher la sur face, s'est fait en 7515 ans, & rescoids sement à la température actuelle, s'étant fait en 16409 ans, il s'ensuit qu'elle jour d'une chaleur convenable à la Na ture vivante, peu d'années après 7515 ans depuis la formation des pla nètes, & que par consequent la Nature organisée a pu y être établie dès ce temps, & que depuis cette année 7515 jusque l'année 72514, la rempérature de la Lune s'est restoidie jusqu'à 1/25 de la chaleur acc tuelle de la Terre, en sorte que les erres organilés n'ont pu y subsister que pendant 60 mille ans tout au plus; & enfin qu'al jourd'hui, c'est-à-dire, depuis 23 18 ans est viron, cette planète est trop froide pour être peuplée de plantes & d'animaux:

3.º Que Mars a été la troisseme terre habitable, puisque son refroidissement, au point de pouvoir en toucher la surface, s'est fait en 13034 ans, & son refroidissement à la température actuelle, s'étant fait en 28538 ans, il s'ensuit qu'il a joui d'une chaleur convenable à la Nature vivante

de d'années après les 13034, & que par consequent la Nature organisée a pu y être dablie dès ce temps de la formation des l'anères, & que depuis cette année 13034 ser l'année 60326, la température est trouvée convenable à la nature des tres organisés, qui par conséquent ont y subsister pendant 47292 ans; mais l'aujourd'hui cette planète est trop resolute pour être peuplée depuis plus de mille ans:

4° Que le quatrième Satellite de Satine a été la quatrième terre habitable, que la Nature vivante y a duré depuis l'année 17523 & durera tout au lus jusqu'à l'année 76526 de la formation des planètes; en forte que cette lanète secondaire, étant actuellement c'est-à-dire en 74832) beaucoup plus roide que la Terre; les êtres organisés le peuvent y subsister que dans un état langueur ou même n'y subsistent

5.º Que le quarrième Satellite de Jupiler a été la cinquième terre habitable, & que la Nature vivante y a duré depuis fannée 22600, & y durera jusqu'à l'année 98696 de la formation des planètes, en forte que cette planète secondaite el actuellement plus stroide que la Terre, mais pas assez néanmoins pour que les êtres organisés ne puissent encore y subsister:

6.º Que Mercure a été la sixième terre habitable, puisque son refroidissement, au point de pouvoir le toucher, s'est fait en 24 mille 813 ans, & son restroidisse à la température actuelle en 54 mille 193 ans, il s'ensuit donc qu'il a joui d'une cha leur convenable à la Nature vivante Pet d'années après les 24 mille 813 ans, que par conséquent la Nature organise, a pu y être établie dès ce temps, & que depuis cette année 24813 de la forma tion des planètes, jusqu'à l'année 1877697 sa température s'est trouvée & se trouvée vera convenable à la Nature des êtres organises, qui par consequent ont pu pourront encore y subsister pendant 162, mille 952 ans; en sorte qu'aujourd'hui cette planète pour cette planète peur être peuplée de rout les animaux & de toutes les plantes qui couvrent la surface de la Terre:

7.º Que le globe terrestre a été la

prième terre habitable, puilque son reordiffement, au point de pouvoir le ucher, s'est fair en 34 mille 770 ans 12, on refroidissement à la température quelle s'étant fait en 74 mille 832 ans, s'ensuit qu'il a joui d'une chaleur conenable à la Nature vivante peu d'antes après les 34 mille 770 ans $\frac{1}{2}$, & que arconféquent la Nature, telle que nous connoissons, a pu y être établie dès ce mps, c'est-à-dire, il y a 40 mille 62 se pourra encore y subsister jusqu'en anée 168123, c'est-à-dire, pendant mille 291 ans, à dater de ce jour: , 80 Que le troisième Satellite de Saturne Nature vivante y a duré depuis l'année 1878, & y durera jusqu'à l'année 186658 de la formation des planètes; en orte que cette, planète secondaire étant duellement un peu plus chaude que la lerre, la Nature organisée y est dans sa gueur, & telle qu'elle étoit sur la Terre y atrois ou quatre mille ans:

Que le second Satellite de Saturne a Nature vivante y a duré depuis l'année

38451, & y durera jusqu'à l'année 1679, de la formation des planètes; en sort que cette planète secondaire étant actuellement plus chaude que la Terre, l'Allare organisée y est dans sa pleint vigueur & telle qu'elle étoit sur globe terrestre il y a huit ou neuf mile ans:

10.° Que le premier Satellite de Saturile a été la dixième terre habitable, & que la Nature vivante y a duré depuis l'arnée 40020, & y durera jusqu'à l'année 174784 de la formation des planètes; el forte que cette planète secondaire étant tuellement considérablement plus chaude que le globe terrestre, la Nature organisée y est dans sa première vigueur & telle qu'elle étoit sur la Terre il y a douze treize mille ans:

habitable, puisque son refroidissement, au point de pouvoir la toucher, s'est fait en 41 mille 969 ans, & son restoi dissement à la température actuelle s'étant fait en 91 mille 643 ans, il s'ensuit qu'elle jouit actuellement d'une chaleur plus grande que celle dont nous jouissons, & peuprès

Peu-près semblable à celle dont jouissoient nos Ancêtres il y a six ou sept mille ans, & que depuis cette année 41969 ou quelque temps après, la Nature organisée a pu y être établie, & que jusqu'à l'année 228540, elle pourra y subsister; en sorte que la durée de la Nature vivante, dans cette planète, a été & sera de 186 mille 171 ans:

12.º Que l'Anneau de Saturne a été la douzième terre habitable, & que la Nature vivante y est établie depuis l'année 13711, & y durera jusqu'à l'année 177568 de la formation des planètes; en orte que cet Anneau étant beaucoup lus chaud que le globe terrestre, la Nature organisée y est dans sa première l'gueur, telle qu'elle étoit sur la Terre il y l'treize à quatorze misse ans:

13.º Que le troisième Satellite de Jupilet a été la treizième terre habitable, & que la Nature vivante y est établie depuis lannée 56651, & y durera jusqu'en l'anlée 247401 de la formation des planètes; l'orte que cette planète secondaire l'ant de beaucoup plus chaude que la Tome IX. Terre, la Nature organisée ne fait que

commencer de s'y établir:

14.º Que Saturne a été la quatorzième terre habitable, puisque son refroidisse ment, au point de pouvoir le touches s'est fait en 59 mille 911 ans, & son te froidissement à la température actuelle devant se faire en 130 mille 821 ans, s'ensuit que la Natute vivante a pu y être établie peu de temps après cette année 59911 de la formation des planètes, & que par consequent elle y a subliste & pourrot y sublister encore jusqu'en l'année 262020; en sorte que la Nature vivante y est actuellement dans sa première vigueur, pourra durer dans cette grosse planète pendant 262 milie 20 ans:

15.º Que le second Satellite de Jupitel a été la quinzième terre habitable, que la Nature vivante y est établie depuis l'année 61425, c'est-à-dire, depuis mille 407 ans, & qu'elle y durera jusqu'à l'année 271098 de la formation des Pla

mètes:

16.° Que le premier Satellite de Jupi ter a été la seizième terre habitable,

Partie hypothétique. 291

ue la Natute vivante y est établie depuis année 71166, c'est-à-dire, depuis 3 mile 666 ans, & qu'elle y durera jusqu'en l'année 311973 de la formation

des planères:

17.º Enfin que Jupiter est le dernier des globes plauétaires, sur lequel la Naure vivante pourras établir. Nous devons onc conclure, d'après ce résultat général de nos recherches, que des dix-sept corps planétaires, il y en a en effet trois, savoir cinquième Satellite de Saturne, la one & Mars où notre Nature seroit belée; un seul, savoir, Jupiter où la Nature vivante n'a pu s'érablir jusqu'à ce out, par la raison de la trop grande daleur, encore subsistante dans cette Brosse planère; mais que dans les treize aurres, favoir, le quarrième Satellite de laturne, le quarrième Satellite de Jupiler. Mercute, le globe terrestre, le rroiieme, le second & le premier Satellite le Saturne, Venus, l'Anneau de Saturne, troisième Satellite de Jupiter, Saturne, fecond & le premier Satellite de Juliter, la chaleur, quoique de degrés

actuellement à l'existence des êtres organises, & on peut croire que tous ces vastes corps sont comme le globe terres tre, couverts de plantes, & même peuplés d'êtres sensibles, à peu-près semblables aux animaux de la terre. Nous démontre rons ailleurs, par un grand nombre d'ob servations rapprochées, que, dans tous les lieux où la température est la même, of trouve non-seulement les mêmes espèces de plantes, les mêmes espèces d'insectes les mêmes espèces de reptiles sans les, avoir portées, mais aussi les mêmes espera ces de poissons, les mêmes espèces quadrupèdes, les mêmes espèces d'oiseaux sans qu'ils y soient allés; & je remarque rai en passant qu'on s'est souvent tromp en attribuant à la migration & au long voyage des oiseaux les espèces de l'Eur rope qu'on trouve en Amérique ou dans l'orient de l'Asie, tandis que ces oiseaus d'Amerique & d'Asse, tout-à-fait semble bles à ceux de l'Europe, sont nes dans leur pays, & ne viennent pas plus chet nous que les nôtres vont chez eux même température nourrit, produit par tout les mêmes êtres; mais cette verife

générale sera démontrée plus en détail dans quelques-uns des articles suivans.

On pourra remarquer, 1.º que l'Anheau de Saturne a été presque aussi longtemps à se refroidir aux points de la Consolidation & du refroidissement à pou-Voir le toucher, que Saturne même, ce lui ne paroît pas vrai ni vraisemblable, Puisque cer Anneau est fort mince, & que Saturne est d'une épaisseur prodiseuse en comparaison; mais il faut faire attention d'abord à l'immense quantité de chaleur que cette grosse planète en-Voyoit dans les commencemens à son Anneau, & qui, dans le temps de l'incandescence, étoit plus grande que celle de cer Anneau, quoiqu'il fûr aussi luipême dans cet état d'incandescence, & que Par consequent le temps nécessaire à sa consolidation a dû être prolongé de beaucoup par cette première cause:

2. Que quoique Saturne fût lui-même confolidé jusqu'au centre en 5 mille 140 ans, il n'a cessé d'être rouge & très-brûlant que plusieurs siècles après, & que pat conséquent il a encore envoyé dans

Niij

les siècles postérieurs à sa consolidation, une quantité prodigieuse de chaleur son Anneau, ce qui a dû prolonger fon refroidissement dans la proportion que nous avons établie. Seulement il faut convenir que les périodes du refroidille ment de Saturne au point de la consolidation & du refroidissement à pour voir le toucher sont trop courtes, parce que neus n'avons pas fait l'estimation la chaleur que son Anneau & ses Satel lites lui ont envoyée, & que cette quali tité de chaleur que nous n'avons pas estr mée, ne laisse pas d'être considérable, cal l'Anneau, comme très-grand & très-voiling envoyoit à Saturne dans le commence ment, non-seulement une partie de chaleur propre, mais encore il lui relle chissoit une grande portion de celle qui en recevoit, en sorte que je crois que pourroit, sans se tromper, augmenter d'un quart le temps de la consolidation de Saturne, c'est-à-dire, assigner 6 857 ans pour sa consolidation jusqu'au centre; & de même augmenter d'un quart les 59 mille 911 ans, que nous ayons indiqués pour son refroidissement

nille 881 ans; en forte que ces deux termes peuvent être substitués dans la

Table générale aux deux premiers.

Il est de même très-certain que le temps du refroidissement de Saturne, au Point de la tempérarure actuelle de la Tetre, qui est de 130 mille 821 ans, doit, Par les mêmes raisons, être augmenté non Pas d'un quart, mais peut-être d'un huitième, & que cette période au lieu d'être de 130 mille 821 ans, pourroit être de

147 mille 173 ans.

On doit aussi augmenter un peu les Pétiodes du refroidissement de Jupiter, Parce que ses Satellites lui ont envoyé une portion de leur chaleur propre, & en même temps une pattie de celle que Jupiter leut envoyoit; en estimant un dixième, le prolongement que cette addition de chaleur a pu faite aux trois premières pénodes du refroidissement de Jupiter, il ne se sera consolidé jusqu'au centre qu'en 10 mille 376 ans, & ne se tefroidita au Point de pouvoir le toucher qu'en 121 mille 129 ans, & au point de la tempé rature actuelle de la Terre en 264 mille

506 ans.

Je n'admets qu'un assez petit nombre d'années entre le point où l'on peut cont mencer à toucher, sans se brûler, les différens globes, & celui où la chaleut cesse d'être offensante pour les êtres senfibles; car j'ai fait cette estimation d'après les expériences très-souvent réitérées dans mon second Mémoire; par lesquelles j'al reconnu qu'entre le point auquel on peut, pendant une demi-seconde, tenir un globe sans se brûler, & le point où on peut le manier long-temps, & où sa chaleur nous affecte d'une manière douce & convenable à notre Nature, il n'y a qu'un inter valle assez court; en sorte, par exemple, que s'il saut 20 minutes pour refroidir un globe au point de pouvoir le toucher sans. se brûler, il ne faut qu'une minute de plus pour qu'on puisse le manier avec plaisir. Dès-lors, en augmentant d'un vingtième les temps nécessaires au refroidissement des globes planètaires, au point de pouvoir les toucher, on aura plus pré-cisément les temps de la naissance de la

Nature dans chacun, & ces temps feront dans l'ordre suivant:

DATE de la formation des Planètes. 748;2 a.

COMMENCEMENT, FIN & DURÉE de l'existence de la Nature Organisée dans chaque Planète.

COMMENCEMENT.	FIN.	Durże abiolue.	Durés à dater de ce jour,
-	Name and Address of the Owner, where		S. A. S.
de la format.	de la format.	ans.	ans.
"atel de eus esés des Plan.	47558 des Plan.	42389	0
A LUNE. 7890	72514	64624	0
ARS 13685	60326	56641	CHINESE
Satel. de Sat.18399	76525	58126	
Watel. de Sat. 15399	08696	74956	
Satel. de Sat. 18399		161712.	112933
RERCURE 26033	187765	132140	
	156658	118986	
SATERRE.35983	167028	137055-	1
Lestel de Sat. 40373	174784	1132763	
Vatel. de Sat.42021	228540	1844-3	
VEN US	1775 8	121172	
An. de Sat56396 Satel. de Jup. 59453	247401	187018	
greel, de Jup. 59453	262620	190114	1 2
TALL VENE . OF OUT		2066:2	
de Jup.64496	271098		
	311973	237249	21/2-14
Upiter 115623	483121	357498	

D'après ce dernier Tableau, qui approche le plus de la vérité, on voit:

1.º Que la Nature organisée, telle que nous la connoissons, n'est point encore née dans Jupiter, dont la chaleur est trop stande encore aujourd'hui pour pouvoir

en toucher la surface, & que ce ne sessi que dans 40 mille 791 ans que les vivans pourroient y sublister, mais qu'ensuite s'ils y étoient établis, ils dureroient 361 mille 498 ans dans cette grosse planète!

2.º Que la Nature vivante, telle que nous la connoissons, est éteinte dans cinquième Satellite de Saturne depuis 27 mille 274 ans; dans Mars depuis !! mille 506 ans, & dans la Lune depub 2318 ans:

3.° Que la Nature est prête à s'éteindre dans le quatrième Satellite de Saturnes puisqu'il n'y a plus que 1693 ans, pour arriver au point extrême de la plus per tite chaleur nécessaire au maintien des êtres organilés:

4.º Que la Nature vivante est foible dans le quarrième Satellite de Jupites, quoiqu'elle puisse y subsister encore per

dant 23 mille 864 ans:

5.° Que sur la planète de Mercure, sur la Terre, sur le troisième, sur le second & sur le premier Satellite de Saturne, sur la planète de Vénus, sur l'Anneau de Sa turne sur le troisième Satellite de Jupiter; fur la planète de Saturne, sur le second

Partie hypothétique. 299

& sur le premier Sarellite de Jupiter, la Nature vivante est actuellement en pleine existence, & que par conséquent tous ces corps planéraires peuvent être peu-

Plés comme le globe rerrestre.

Voilà mon réfulrat général & le but auquel je me proposois d'atteindre. On Jugera par la peine que m'ont donnée ces recherches (a), & par le grand nombre d'expériences préliminaires qu'elles exigeoient, combien je dois être persuadé de la probabilité de mon hypothèse sur la formation des planètes:

⁽a) Les calculs que supposoient ces recherches sont Plus longs que difficiles, mais assez délicats pour qu'on Puisse se tromper. Je ne me suis pas piqué d'une exactitude rigoureuse, parce qu'elle n'auroit produit que de légères différences, & qu'elle m'auroit pris beaucoup de temps que je pouvois mieux employer. Il m'a suffi que la méthode que j'ai suivie fut exacte, & que mes raisonnemens sussent clairs & consequens, c'est-là tout ce que j'ai prétendu. Mon hypothèse sur la liquefaction de la Terre & des Planètes, m'a parti affez fondée pour prendre la peine d'en évaluer les effets, & j'ai cru devoir donner en détail ces évaluations comme je les ai trouvées, afin que s'il s'est gliffé dans ce long travail quelques fautes de calcul ou d'inattention, mes lecteurs soient en état de les corriger tux-mêmes. · N vi

Et pour qu'on ne me croie pas persuade sans raison, & même sans de très-fortes raisons, je vais exposer, dans le Mémoire suivant, les motifs de ma persuasion, en présentant les faits & les analogies sur les quelles j'ai fondé mes opinions, établi l'ordre de mes raisonnemens, suivi les inductions que l'on en doit déduire, & enfin tiré la conséquence générale de l'existence réelle des êtres organisés & sensibles dans tous les corps du système solaire, & l'existence plus que probable de ces mêmes êtres dans tous les autres corps qui composent les systèmes des au tres Soleils, ce qui augmente & multiplie presque à l'infini l'étendue de la Nature vivante, & élève en même temps le plus grand de tous les monumens à la gloire du Créateur.



SECOND MÉMOIRE.

Fondemens des Recherches précédentes sur la température des Planètes.

HOMME nouveau n'a pu voir, & homme ignorant ne voit encore aujourhui la Nature & l'étendue de l'Univers que par le simple rapport de ses yeux; Terre est pour lui un solide d'un vome sans bornes, d'une étendue sans mites, dont il ne peut qu'avec peine parcourir de petits espaces superficiels, tandis que le Soleil, les Planères & l'immensité des cieux, ne lui présentent que des points lumineux, dont le Soleil & Lune lui paroissent être les seuls objets dignes de fixer ses regards. A cette fausse dée sur l'étendue de la Nature & sur les Proportions de l'Univers, s'est bientôt loint le sentiment encore plus dispropor-Monné de la prétention. L'homme, en se

comparant aux autres êtres terrestres, s'est trouvé le premier, dès-lots il a cru que tous étoient faits pour lui; que la Terre même n'avoit été créée que pour lui servit de domicile & le Ciel de spectacle; qu'en fin l'Univers fin l'Univers entier devoit se rapporter, ses besoms & même à ses plaisirs, Mais, mesure qu'il a fait usage de cette lumière divine, qui seule ennoblit son être, à me fure que l'homme s'est instruit, il a été force de rabattre de plus en plus de ces préter tions; il s'est vu raperisser en même raison que l'Univers s'agrandissoit, & il lui est 21 jourd'hui bien évidemment démontré, que cette Terre qui fait tout son domaine, fur laquelle il ne peut malheureusement subsister sans querelle & sans trouble, est à proportion toute aussi petite pour l'Univers que lui-même l'est pour le Créateus. En estet, il n'est plus possible de doutes que cette même Terre si grande & si vaste pour nous, ne soit une assez médiocre planète, une petite masse de matière qui circule avec les autres autour du Soleili que cet astre de lumière & de feu ne soit plus de douze cents mille fois plus gros que le globe de la Terre, & que sa puite

ance ne s'étende à tous les corps qu'il fléthit autour de lui; en sorte que notre be en étant éloigné de trente-trois milons de lieues au moins, la planète de Saune se trouve à plus de trois cents treize villions des mêmes lieues, d'où l'on ne Peut s'empêcher de conclure que l'étendue de l'empire du Soleil, ce Roi de la Naute, ne soit une sphère, dont le diamètre est de six cents vingt-sept millions de leues, tandis que celui de la Terre n'est que de deux mille huit cents soixanteeinq: Et si l'on prend le cube de ces deux nombres, on se démontrera que la l'etre est plus petite, relativement à cet espace, qu'un grain de sable ne l'est relati-Vement au volume entier du globe.

Néanmoins la planète de Saturne, quoique la plus éloignée du Soleil, n'est pas encore à beaucoup ptès sur les consins de son empire. Les limites en sont beaucoup plus reculées, puisque les Comètes par-Coutent au-delà de cette distance, des es-Pages encore plus grands que l'on peut estimer par la période du temps de seurs evolutions. Une Comète qui, comme

celle de l'année 1680, circule autour du Soleil en 575 ans, s'éloigne de cet altre 15 fois plus que Saturne n'en est distant; car le grand axe de son orbite est 138 fois plus grand que la distance de la Terre au Soleil. Dès-lors on doit augmenter encore l'étendue de la puissance solaire de 15 fois la distance du Soleil à Saturne, en sorte que tout l'espace dans lequel sont compté ses les planètes, n'est qu'une petite province du domaine de cet astre, dont les bornes doivent être posées au moins à 138 fois la distance du Soleil à la Terre, c'est à-dire, à 138 fois 33 ou 34 millions de lieues.

Quelle immensité d'espace! & quelle quantité de matière! car, indépendamment des Planètes, il existe probablement quatre ou cinq cents Comètes, peut-être plus grosses que la Terre, qui parcourent en tous sens les dissérentes régions de cette vaste sphère, dont le globe terrestre ne fait qu'un point, une unité sur 191, 201, 612, 985, 514, 272, 000, quantité que ces nombres représentent, mais que l'imagination ne peut atteindre ni saistr. N'est

oila-t-il pas assez pour nous rendre, nous, s nôtres, & notre grand domicile, plus

letits que des atomes?

Cependant cette énorme étendue, cette thète si vaste n'est encore qu'un trèslett espace dans l'immensiré des cieux; daque étoile fixe est un soleil, un centre dune sphère tout aussi vaste; & comme en compte plus de deux mille qu'on l'erçoit à la vue simple, & qu'avec les mettes on en découvre un nombre d'autettes entier paroît être sans bornes, & le l'étème solaire ne fair plus qu'une prolince de l'empire universel du Créateur, empire infini comme lui.

Sirius, étoile fixe la plus brillante, & que par cette raison nous pouvons regarder comme le Soleil le plus voisin du lâtre, ne donnant à nos yeux qu'une se conde de parallaxe annuelle sur le dialètre entier de l'orbe de la Terre, est à 6771770 millions de lieues de distance de lous, c'est-à-dire, à 6767216 millions des limites du système solaire, telles que nous les avons assignées d'après la prosondeur à

laquelle s'enfoncent les Comètes, dont la période est la plus longue. Supposant dont qu'il ait été départi à Sirius un espace égal à celui qui appartient à notre Soleil, on voit qu'il faut encore reculer les limites de notre système solaire de 742 fois plus qu'il ne l'est déjà jusqu'à l'aphétie de la Comète dont l'énorme distance au Soleil n'est néan moins qu'une unité sur 742 du demi-diame tre total de la sphère entière du système sor laire (a).

(a) Distance de la Terre	
au Soleil 33 millions Diffance de Saturne	de l
au Soleil 313 millions. Distance de l'aphélie de la Comète au	
Soleil 4554 millions, Distance de Sirius au	
Soleil 6771770 millions. Distance de Sirius au	
point de l'aphélie de la Comète, en supposant	
qu'en remontant du So- leil, la Comète ait pointé	
directement vers Sirius, (supposition qui diminue la distance autant qu'il est	`
Moitié de la diffence de	
Sirius au Soleil, ou pro-	

Partie hypothétique. 307

Ainsi, quand même il existeroit des Comètes dont la période de révolution seroit

bideur du fystème sote & du système Sirien. 3385885 millions de lieues. Étendue au-delà des li-

Mites de l'aphèlie des Co-

Ce qui étant divisé par distance de l'aphélie de

Comère, donne 742 2 environ. On peut encore d'une autre manière se former une ce de cette distance immense de Sirius à nous, en rappelant que le disque du Sofeil forme à nos Year un angle de 32 minutes, tandis que celui de Siius n'en fait pas un d'une seconde; & Sirius était In soleil comme le notre, que nous supposerois One égale grandeur, ruisqu'il n'y a pas plus de raion de le supposer plus grand que plus petit, il nois larouroit aussi grand que le Soieil s'il n'étoit qu'à la même distance. Prenant donc deux nombres proporconnels au quarre de 32 minutes, & au quarre d'une sconde, on aura 3686400 pour la diffance de la Terre Sirius, & 1 pour sa distance au Soleil; &, comme lette un té vaut 33 millions de lieues, on voit à combien de milliars de lieues Sirius est loin de nous, puis-Qu'il faut multiplier ces 33 millions pa 3636400, & nous divisons Pespace entre ces deux Soleils voitins, Quoique fi fort éloignes , nous verrons que les Comètes pourroient s'éloigner à une distance dix-huit cents mille fois plus grande que celle de la Terre au Soleil, lans fortir des limites de l'Univers solaire, & sans Whir par confequent d'autres loix que celle de pout

double, triple & même décuple de la pt riode de 575 ans, la plus longue qui nou soit connue; quand les Comètes en conse quence pourroient s'enfoncer à une profondeur dix fois plus grande, il y auroit encore un espace 74 ou 75 fois plus pro fond pour arriver aux derniers confins, tant du système solaire que du système

Soleil; & de-là on peut conclure que le système so laire a pour diamètre une étendue qui, quoique pro digieuse, ne fait néanmoins qu'une très-petite tion des cieux, & l'on en doit inférer une vérité pe connue, c'est que de tous les points de l'Univers pla nétaire, c'est-à-dire, que du Soleil, de la Terre & toutes les autres planètes, le Ciel doit paroître même.

Lorsque dans une belle nuit l'on considère tous ces feux dont brille la voûte céleste, on imagineroit qu'es fe transportant dans une autre planète plus éloignée du Soleil que ne l'est la Terre, on verroit ces aftet étincelans grandir & répandre une lumière plus vive puisqu'on les verroit de plus près. Néanmoins l'el pèce de calcui, que nous venons de faire, démontre que quand nous ferions placés dans Saturne, c'est-à-dife neuf ou dix fois plus loin de notre Soleil, & 300 mil lions de lieues plus près de Sirius, il ne nous paroition plus gros que d'une 194021. e partie, augmentation qui seroit absolument insensible; d'où l'on doit con clure que le Ciel a, pour toutes les planètes, le meme aspect que pour la Terre.

Strien; en sorte qu'en donnant à Sirius aude grandeur & de puissance qu'en a Notre Soleil; & supposant dans son systeme autant ou plus de cotps cométaires Mil n'existe de Comètes dans le système laire, Sirius les régira comme le Soleil git les siens, & il restera de même un tetvalle immense entre les confins des deux empires; intervalle qui ne paroît te qu'un désert dans l'espace, & qui doit aire soupçonner qu'il existe des corps Cométaires, dont les périodes sont plus ongues, & qui parviennent à une beauoup plus grande distance que nous ne pouvons le déterminer par nos connoisances actuelles. Il se pourroit aussi que urius fût un soleil beaucoup plus grand Plus puissant que le nôtre; & si cela toit, il faudroit reculer d'autant les borbes de son domaine en les rapprochant de hous, & rétrécir en même raison la circonférence de celui du Soleil.

On ne peut s'empêcher de préfumer en effet, que dans ce très-grand nombre détoiles fixes qui, toutes sont autant de soleils, il n'y en ait de plus grands & de plus petits que le nôtre, d'autres plus ou

moins lumineux, quelques-uns plus voir sins qui nous sont représentés par ces astres que les Astronomes appellent Étoiles de la première grandeur, & heaucoul d'autres plus éloignés qui, par cette raison, hous paroitient plus perus; les étoiles qu'ils appellent nébuleuses, semblent mant quer de lumière & de seu, & n'être, pour ainsi dire, alumées qu'à demi; celles qui paroissent & disparoissent alternative ment, sont peur-être d'une forme apiatie par la violence de la force centrifuge dans leut mouvement de rotation; on voit ces Soleils disparoissent toutes les sois qu'ils se présent tent de coré. Il y a dans ce grand ordre choses, & dans la narure des astres, les me mes variétés, les mêmes différences en nom bre, grandeur, espace, mouvement, forme & durée; les mêmes rapports, les mêmes degrés, les mêmes nuances qui se trouvent dans tous les autres ordres de la création.

Chacun de ces soleils étant doné comme le nôrre, & comme toute matière l'est, d'une puissance attractive, qui s'érend à une distance indéfinie, & décroît comme l'espace augmente; l'analogie nous conduit

ctoire qu'il existe dans la sphère de chade ces astres lumineux un grand nounte de corps opaques, planètes ou comès qui circulent autour d'eux, mais que les n'apercevrons jamais que par l'œil le l'esprit, puisque, étant obscurs & beauoup plus petits que les soleils qui leur etvent de soyer, ils sont hors de la porle de notre vue, & même de tous les its qui peuvent l'étendre ou la perseclonner.

On pourroit donc imaginer qu'il passe. Velquefois des Comètes d'un système Ins l'autre, & que s'il s'en trouve sur les finfins des deux empires, elles seront files par la puffance prépondérante, & rcées d'obéir aux loix d'un nouveau Maître. Mais, par l'immensité de l'espace la se trouve au-delà de l'aphélie de nos comètes, il paroît que le Souverain orconnateur a séparé chaque système par des déserts mille & mille fois plus vastes que toute l'étendue des espaces fréquenes. Ces déserts, dont les nombres peuvent Peine sonder la profondeur, sont les attières éternelles, invincibles, que toules forces de la Nature créée ne peu-

vent franchir ni surmonter. Il faudroil pour qu'il y eût communication système à l'autre, & pour que les sujes d'un empire pullent paller dans un autres que le siège du trône ne fût pas immobiles car l'étoile fixe ou plutôt le Soleil, le Rol de ce système changeant de lieu, entrait neroit à sa suite tous les corps qui dépendent de les corps qui dependent de les corps qui de les corps qui dependent de les corps qui de les corps qui dependent de les corps qui dependent de les corps qui dependent de les corps qui de les corps qu dent de lui, & pourroit dès-lors s'applion cher & même s'emparer du domaine d'un autre. Si sa marche se trouvoit diff gée vers un astre plus foible, il commens ceroit par lui enlever les sujets de provinces les plus éloignées, ensuite ceux des provinces intérieures, il les forceton tous à augmenter son cortège en cité lant autour de lui, & son voisin des los denue de ses sujets, n'ayant plus ni pla nètes ni comètes, perdroit en même temps sa lumière & son feu, que leur mouve ment seul peut exciter & entretenit; lors cet astre isole n'étant plus maintent dans sa place par l'équilibre des sorces, seroit contraint de changer de lieu en changeant de nature, &, devenu corps obscur, obeiroit comme les autres puissance du conquérant, dont le feu aug menteroit

menteroit à proportion du nombre de ses

conquêtes. Car que peut-on dire sur la nature du boleil, finon que c'est un corps d'un prodigieux volume, une masse énorme de hatière pénétrée de feu, qui paroît sublet fans aliment comme dans un métal ondu, ou dans un corps solide en incandescence? & d'où peut venir cet état consant d'incandescence, cette production oujours renouvelée d'un feu dont la conommation ne paroît entretenue par au cun aliment, & dont la déperdition est vulle ou du moins insensible, quoique constante depuis un si grand nombre de lècles? Y a-t-il, peut-il même y avoir une autre cause de la production & du mainten de ce feu permanent, sinon le mou-Vement rapide de la forte pression de tous les corps, qui circulent autour de ce foyer commun, qui l'échaussent & l'embrasent, comme une roue rapidement tournée embrase son essieu? La pression, qu'ils exercent en vertu de leur pesanteur, équivaut au frottement, & même est plus puis-lante, parce que cette pression est une force pénétrante, qui frotte non-seule Tome IX.

ment la surface extérieure, mais toutes les parties intérieures de la masse; la rapidité de leur mouvement est si grande que le frottement acquiert une force presque infinie, & met nécessairement toute la masse de l'essieu dans un état d'incandes cence, de lumière, de chaleur & de feu, qui dès-lors n'a pas befoin d'aliment pout êrre entretenu, & qui, malgre la déperdi tion qui s'en fait chaque jour par l'émilsion de la lumière, peut durer des siècles de siècles sans atténuation sensible; les att tres soleils rendant au nôtre autant de lu mière qu'il leur en envoie, & le plus per rit atome de feu ou d'une matière que conque ne pouvant se perdre nulle part dans un système où tout s'attire.

Si de cette esquisse du grand tableau des cieux que je n'ai râché de tracer, que pour me représentet la proportion des espaces & celle du mouvement des corps qui les parcourent; si de ce point de vue auquel je ne me suis élevé que pour voir plus clairement combien la Nature doit êrre multipliée dans les dissérentes régions de l'Univers, nous descendons à cetre portion de l'espace qui nous est mieux contraction de l'espace qui nous est mieux contraction.

Partie hypothétique. 315

the, & dans laquelle le Soleil exerce sa dissillance, nous reconnoîtrons que, quoilu'il régisse par sa force tous les corps qui l'trouvent, il n'a pas néanmoins la puislance de les vivisier ni même celle d'y en-

tetenir la végétation & la vie.

Mercure qui, de tous les corps circulans utour du Soleil, en est le plus voisin, n'en reçoir néanmoins qu'une chaleut 50 ois plus grande que celle que la Terre en leçoit, & certe chaleur 50 fois plus grande que la chaleur envoyée du Soleil à la ferre, bien loin d'être brûlante comme In l'a toujours cru, ne seroit pas assez grande pour maintenir la pleine vigueur de la Nature vivante, car la chaleur acwelle du Soleil sur la Terre n'étant que de celle de la chaleur propre du Blobe terrestre, celle du Soleil sur Mercure est par conséquent 50 ou 18 de la chaleur actuelle de la Terre. Or si l'on diminuoit des trois quarts & demi la chaleur qui fait aujourd'hui la tempétatute de la Terre, il est sût que la Nature vivante seroit au moins bien engourdie, supposé qu'elle ne sût pas teinte. Et puisque le seu du Soleil ne

O ij

peut pas seul maintenir la Nature organi sée dans la planète la plus voisine, com bien à plus forte raison ne s'en faut-il pas qu'il puisse vivisier celles qui en sont plus éloignées? il n'envoie à Vénus qu'une chaleur $\frac{50}{2\frac{1}{50}}$ fois plus grande que celle qu'il envoie à la Terre, & cette chaleur fois plus grande que celle du Soleil sur la Terre, bien loin d'être assez forte pour maintenir la Nature vivante, suffiroit certainement pas pour entretenit la liquidité des caux, ni peut-être même la fluidité de l'air, puisque notre temperature actuelle se trouveroit refroidie 2 ou à 2/241, ce qui est tout près du res me 1/25, que nous avons donné comme la limite extrême de la plus petite cha leur, relativement à la Nature vivante. Et à l'égard de Mars, de Jupiter, de Sa turne & de tous leurs Satellites, la quant tité de chaleur que le Soleil leur envoie est si petite en comparaison de celle qui est nécessaire au maintien de la Nature, qu'on pourroit la regarder comme de

Partie hypothétique. 317

dul effer, fur-tout dans les deux plus grosses planètes, qui néanmoins paroislent être les objets essentiels du système solaire.

Toutes les planètes, sans même en excepter Mercure, seroient donc & autoient toujours été des volumes aussi grands qu'inutiles, d'une matière plus sue brute, profondément gelée, & par conséquent des lieux inhabités de tous les temps, inhabitables à jamais si elles ne lenfermoient pas au-dedans d'elles-mêmes des trésors d'un seu bien supérieut à celui Welles reçoivent du Soleil. Cette quantté de chaleur que notre globe possède en propre, & qui est 50 fois plus grande que la chaleur qui lui vient du Soleil, est en estet le trésor de la Nature, le vrai onds du feu qui nous anime, ainh que ous les êtres; c'est cette chaleur intérieure de la Terre qui fait tout germer, tout éclorre; c'est elle qui constitue l'élément du feu, proprement dit, élément qui seul donne le mouvement aux autres élémens, qui, s'il étoit réduit à 1, ne pourtoit vaincre leur résistance, & tomberoit luimême dans l'inertie; or cet élément, le

O iij

seul actif, le seul qui puisse rendre l'air fluide, l'eau liquide, & la Terre pénétra ble, n'auroit-il été donné qu'au seul globe terrestre? L'analogie nous permet-elle de dourer que les autres planetes ne con tiennent de même une quantité de cha leur qui leur appartient en propre, & qui doit les rendre capables de recevoir & de maintenir la Nature vivante? N'est-il pas plus grand, plus digne de l'idee que nous devons avoir du Créareur, de penser que par rout il existe des êtres qui peuvest le connoître & célébrer sa gloire, que de dépeupler l'Univers, à l'exception de Terre, & de le dépouiller de rous êtres sensibles, en le réduisant à une profonde solitude, où l'on ne trouveroit que le de sert de l'espace, & les épouvantables masses d'une matière entièrement manimée?

Il est donc nécessaire, puisque la chaleur du Soleil est si petire sur la Terre & sur les autres planètes, que toutes possèdent une chaleur qui leur apparrient en propte, & nous devons rechercher d'où provient cette chaleur qui seule peut constituer l'élément du seu dans chacune des planètes. Or, où pourrons nous puiser cette grande quantité de chaleur, si ce n'est dans la source même de route chaleur, dans le Soleil seul, de la matière duquel les planètes ayant été formées & Projetées par une seule & même impultion, auront toutes conservé leur mouvement dans le même sens, & leur chaleur à Proportion de leur grosseur & de leur dentité. Quiconque pèlera la valeut de ces analogies & sentira la fotce de leuts tapports, ne pourra guère douter que les planètes ne foient issues & forties du Soleil, par le choc d'une Comère, parce qu'il n'y a dans le système solaire que les Comètes qui soient des corps assez puislans & en assez grand mouvement pour Pouvoir communiquer une pareille im-Pulsion aux masses de matiète qui com-Posent les planètes. Si l'on réunit à tous les faits sur lesquels j'ai fondé cette hypothèse (b), le nouveau sait de la chaleur propte de la Terre & de l'insussissance de celle du Soleil pour maintenir la Na-

⁽b) Voyez, dans le premier volume de cet Ouvrage, l'article qui a pour titre: De la formation des Planètes.

ture, on demeurera persuadé, comme je se suis, que, dans le temps de seur formation, les Planètes & la Terre étoient dans un état de siquéfaction, ensuite dans un état d'incandescence, & ensin dans un état successif de chaleur, toujours décroif sante depuis l'incandescence jusqu'à la

température actuelle.

Car y a-t-il moyen de concevoir autre ment l'origine & la durée de cette chaleur propre de la Terre? comment imagr ner que le feu qu'on appelle central, put sublister en effet au fond du globe sans air, c'est-à-dire, sans son premier aliment; & d'où viendroit ce feu qu'on suppole renferme dans le centre du globe, quelle fource, quelle origine pourrat-on trouver? Descartes avoit déjà pensé que la Terre & les Planètes n'étoient que de petits Soleils encroûtés, c'est-à-dire, éteints. Leibnitz n'a pas hésité à prononcer que le globe terrestre devoit sa forme & la confistance de ses matières à l'élément du feu; & néanmoins ces deux grands Philosophes n'avoient pas, à beaucoup près, autant de faits, autant d'observations qu'on en a rassemblés & acquis de

los jours; ces faits sont actuellement en si stand nombre & si bien constates, qu'il ne paroît plus que probable que la Terre, ainsi que les Planètes, ont été projetées hors du Soleil, & par consequent compolées de la même matière, qui d'abord étant en liquéfaction, a obéi à la force centrifuge en même temps qu'elle se rassembloit par celle de l'attraction, ce qui a donné à toutes les Planètes la forme renflée sous l'Équateur, & aplatie sous les pôles, en raison de la vîtesse de leur rotation; qu'ensuite ce grand seu s'étant Peu à peu dissipé, l'état d'une température benigne & convenable à la Nature organilée a succédé ou plus tôt ou plus tard dans les différentes Planètes, suivant la différence de leur épaisseur & de leur densité. Et quand même il y auroit, pour la Tetre & pour les Planètes, d'autres causes Particulières de chaleur qui se combineroient avec celles dont nous avons calculé les esfets, nos réfultats n'en font pas moins curieux, & n'en seront que plus utiles à l'avancement des Sciences. Nous parlerons ailleurs de ces causes particulières de chaleur; tout ce que nous en

pouvons dire ici, pour ne pas compliquer les objets, c'est que ces causes particulières pourront prolonger encore le temps du refroidissement du globe & la durée de la Nature vivante, au-delà des

termes que nous avons indiqués.

Mais, me dira-t-on, votre théorie est elle également bien fondée dans tous les points qui lui servent de base? il est vrais d'après vos expériences, qu'un globe gros comme la Terre & composé des mêmes matières, ne pourroit se refroidir, depuis l'incandescence à la température actuelle, qu'en 74 mille ans, & que pour l'échausser jusqu'à l'incandescence, il faudroit la quin zième partie de ce temps, c'est-à-dire, environ cinq mille ans, & encore fau droit-il que ce globe fûr environné per dant tour ce temps du feu le plus violent; dès-lors il y a, comme vous le dires, de fortes présomptions que cette grande cha leur de la Terre n'a pu sui être communi. quée de loin, & que par conséquent la matière terrestre a fait autrefois partie de la masse du Soleil; mais il ne paroît pas également prouvé que la chaleur de cet aftre fur la Terre, ne soit aujourd'hui que

de la chaleur propre du globe. Le témoignage de nos sens semble se refuser à cette opinion que vous donnez comme une vérité constante, & quoiqu'on ne puisse pas douter que la Terre n'ait une chaleur propre qui nous est démontrée par sa température toujours égale dans tous les lieux prosonds où le froid de l'air ne peut communiquer, en résulte-til que cette chaleur, qui ne nous paroît être qu'une température médiocre, soit néanmoins cinquante sois plus grande que la chaleut du Soleil qui semble nous brûler?

Je puis satisfaire pleinement à ces objections; mais il faut auparavant réfléchir avec moi sur la nature de nos sensations. Une différence très-légère, & souvent imperceptible dans la réaliré ou dans la mesure des causes qui nous affectent, en produit une prodigieuse dans leurs estets. Y a-t-il rien de plus voisin du trèsgrand platir que la douleur, & qui peut assigner la distance entre le chatouillement vis qui nous remue délicieusement, & le frottement qui nous blesse, entre le seu qui nous réchausse & celuiqui nous brûse,

entre la lumière qui réjouit nos yeux & celle qui les offusque, entre la saveur qui flatte notre goût & celle qui nous déplaît, entre l'odeur dont une petite dose nous affecte agréablement d'abord & bientôt nous donne des nausées? On doit donc cesser d'être étonné qu'une petite augmentation de chaleur telle que 1/50 puisse nous paroître si sensible, & que limites du plus grand chaud de l'été, au plus grand froid de l'hiver, soient entre 7 & 8, comme l'a dit M. Amontons, ou même entre 31 & 32, comme M. de Mairan l'a trouvé en prenant tous les résultats des observations saites sur cela pendant cinquante-six années consécutives.

Mais il faut avouer que si l'on vouloit juger de la chaleur réelle du globe, d'après les rapports que ce dernier Auteur nous a donnés des émanations de la chaleur terrestre aux accessions de la chaleur solaire dans ce climat, il se trouveroit que leur rapport étant à peu près : 29 : 1 en été, & : : 471 ou même : : 491 en hiver : 1; il se trouveroit, dis je, en joi gnant ces deux rapports, que la chaleur solaire ne seroit à la chaleur terrestre que

mation feroit fautive, & l'erreur deviendroit d'autant plus grande que les climats leroient plus froids. Il n'y a donc que celui de l'équateur jusqu'aux tropiques, où la chaleur étant en toutes faisons presque gale, on puisse établir avec fondement a proportion entre la chaleur des émanations de la Terre & des accessions de la chaleur solaite. Or ce rapport dans tout ce vaste climat, où les étés & les hivers sont presque égaux, est à très-peu près i 50: 1. C'est par cette ration que j'ai adopté cette proportion, & que j'en at fait la base du calcul de mes recherches.

Néanmoins je ne prétends pas assurer assirmativement que la chaleur propre de la Terre soit réellement cinquante sois plus grande que celle qui lui vient du soleil; comme cette chaleur du globe appartient à toute la marière terrestre, dont nous faisons partie, nous n'avons point de mesure que nous puissions en séparer, ni par conséquent d'unité sensible & réelle à laquelle nous puissions la rappors tet. Mais quand même on voudroir que la chaleur soiaire sût plus grande ou plus

petite que nous ne l'avons supposée, relativement à la chaleur terrestre, notte théorie ne changeroit que par la propor

tion des résultats.

Par exemple, si nous renfermons toute l'étendue de nos sensations du plus grand chaud an plus grand froid dans les limites données par les observations de M. Amon tons, c'est à-dire, entre 7 & 8 ou dans ? & qu'en même temps nous supposions que la chaleur du Soleil peut produire seule cette différence de nos sensations, on ausa dès-lors la proportion de 8 à 1 de la chaleur propre du globe tetrestre à celle lui vient du Soleil, & par consequent compensation que fait actuellement sur Terré cette chaleur du Soleil seroit de ? & la compensation qu'elle a faire dans le temps de l'incandescence aura été 300 Ajoutant ces deux termes, on a 26, qui multiplies par 12 1, montie de la somme de tous les termes de la diminution de la chaleur, donnent 325 ou 1 5 pour la com pensation totale qua faite la chaleur du Soleil pendant la période de 74047 aus du refroidissement de la Terre à la tempe rature actuelle. Et, comme la perte totale

de la chaleur propre est à la compensation lotale, en même raison que le temps de la Petiode est à celui du refroidissement, on auta 25: 1 5: : 74047: 48 13 1/3; en sorte De le refroidissement du globe de la Terre, au lieu de n'avoir été prolongé Que de 770 ans, l'auroit été de 4813 1 ins: ce qui, joint au prolongement plus long que produiroit aussi la chaleur de la Lune dans cette supposition, donnetoit plus de 5000 ans, dont il faudroit encore reculer la date de la formation des planètes.

Si l'on adopte les limites données par M. de Mairan, qui sont de 31 à 32, & qu'on suppose que la chaleur solaire n'est que 1/32 de celle de la Terre, on n'aura que le quart de ce prolongement, c'est-dire, environ 1250 ans, au lieu de 770 que donne la supposition de 10 que nous avons

adoprée.

Mais au contraire, si l'on supposoit que la chaleur du Soleil n'est que 1/250 de celle de la Terre, comme cela paroît résulter des observations faites au climat de Patis, on auroit pour la compensation dans le temps de l'incandescence 1 8 250

pour la compensation à la fin de la per riode de 74047 ans du refroidissement du globe terrestre à la température actuelle, & l'on trouveroit 13 pour la compensation totale, faite par la chaleur du Soleil pen dant cette période, ce qui ne donneroit que 154 ans, c'est-à-dire, le cinquième de 770 ans pour le temps du prolonge ment du refroidissement. Et de même, au lieu de 1/50, nous supposions que la chaleur solaire sût 1/10 de la chaleur ter restre, nous trouverions que le temps du prolongement seroit cinq fois plus long, c'est-à-dire, de 3850 ans; en sorte que plus on voudra augmenter la chaleur qui nous vient du Soleil, relativement celle qui émane de la Terre, & plus on étendra la durée de la Nature, & l'on reculera le terme l'antiquité du monde; car en supposant que cette chaleur du Soleil sur la Tetre suit égale à la chaleur propre du globe, on trouveroit que le temps du prolongement seroit de 38504 ans, ce qui par conséquent donneroit à la Terre 38 ou 39 mille ans d'ancienneré de plus.

Si l'on jette les yeux sur la Table que

Partie hypothetique. 329

de Mairan a dressée avec grande exacltude, & dans laquelle il donne la pro-Portion de la chaleur qui nous vient du oleil à celle qui emane de la Terre dans bus les climats, on y reconnoîtra d'abord In fait bien avere, c'est que, dans rous les climats où l'on a fait des observations, les tes sont égaux, tandis que les hivers sont Prodigieusement inégaux; ce savant Physcien attribue cette égalité constante de intensité de la chaleur pendant l'été dans ous les climats à la compensation réci-Proque de la chaleur folaire, & de la chaleur des émanations du feu central : Ce n'est donc pas ici (dit-il page 253) une Maire de choix, de système ou de convenance que cette marche alternativement décroissante & croissante des émanations centrales en inverse des étés solaires, c'est le fait même, &c. en sorte que, selon lui, les émanations de la chaleur de la Terre croissent ou décroissent précisément dars la même raison que l'action de la chaleur du Soleil décroît & croît dans les ditiérens climats; &, comme cette Proportion d'accroissement & de décroissement entre la chaleur terrestre & la

chaleur solaire, lui paroît, avec raison, très - étounante suivant sa théorie, & qu'en même temps il ne peut pas douter du fait, il tâche de l'expliquer, en disant Que le globe terrestre étant d'abord une pâte molle de terre & d'eau, venant à tout ner sur son axe, & continuellement expor fée aux rayons du Soleil, selon tous les de pects annuels des climats, s'y fera durche vers la surface, & d'autant plus profonde ment, que ses parties y seront plus exacti ment exposees. Et si un terrein plus dus plus compacte, plus épais, & en général plus difficile à pénétrer, devient dans as mêmes rapports un obstacle d'autant plus grand aux émanations du feu intérieur de la Terre, COMME IL EST ÉVIDENT QUE CELA DOIT ARRIVER; ne voili til pas des-lors ces obstacles en raison di recte des différentes chaleurs de l'été so laire, & les émanations centrales en in verse de ces mêmes chaleurs? & qu'est.co alors autre chose que l'inégalité universelle des étés? car supposant ces obstacles on ces retranchemens de chaleur faits à l'émand tion constante & primitive, exprimés pas les valeurs même des étés solaires, c'est-

ddire, dans la plus parfaite & la plus vilible de toutes les proportionnalités, l'égalité; il est clair qu'on ne retranche d'un côté à la même grandeur que ce qu'on y goute de l'autre, & que par conséquent les sommes ou les étés en seront toujours & Partout les mêmes. Vois donc (ajoute-t-il) cette égalité surprenante des étés dans tous les climats de la Terre, ramense à un prinape intelligible; soit que la Terre d'abord Auide ait été durcie enfuite par l'action du . Soleil, du moins vers les dernières couches qui la composent ; soit que Dieu l'ait créée tout d'un coup dans l'état où les causes physiques & les loix du mouvement l'auroient amenée. Il me semble que l'Auteur autoit mieux fait de s'en tenir bonnement à cette dernière cause, qui dispense de toutes techerches & de toutes spéculations, que de donner une explication qui pèche nonseulement dans le principe, mais dans presque tous les points des conséquences qu'on en pourroit tirer.

Car y a-t-il rien de plus indépendant l'un de l'autre que la chaleur qui appattient en propre à la Terre, & celle qui lui vient du dehors? est-il natuel, est-il

même raisonnable d'imaginer qu'il existe réellement, dans la Nature, une loi de calcul, par laquelle les émanations de cette chaleur intérieure du globe suivroient exactement l'inverse des accessions de la chaleur du Soleil fur la Terre? & cela dans une proportion si précise, que l'aug mentation des unes compenseroit exacte ment la diminution des autres. Il ne faut qu'un peu de réflexion pour se convain cre que ce rapport purement idéal n'est nullement fondé, & que par conséquent le fait très-réel de l'égalité des étés ou de l'égale intenlité de chaleur en été, dans tous les climats, ne dérive pas de cette combination précaire dont ce Phylicien fait un principe, mais d'une cause toute différente que nous allons exposer.

Pourquoi dans tous les climats de la Terre, où l'on a fait des observations sur vies avec des thermomètres comparables se trouve-t-il que les étés, (c'est-à-dire l'intensité de la chaleur en été) sont égaux, tandis que les hivers (c'est-à-dire l'intensité de la chaleur en hiver) sont prodigieusement distérens & d'autant plus inégaux qu'on s'avance plus vers les zones

froides? voilà la question, le fait est vrai, mais l'explication qu'en donne l'habile Phylicien que je viens de citer me paroît Plus que gratuite; elle nous renvoie diectement aux causes finales qu'il croyoit eviter, car n'est-ce pas nous dire, pour Oute explication, que le Soleil & la Terre ont d'abord été dans un état tel que la chaleur de l'un pouvoit cuire les couches extérieures de l'autre, & les durcir précisément à un tel degré, que les émanations de la chaleur terrestre trouveroient loujours des obstacles à leur sortie, qui seroient exactement en proportion des facilités avec lesquelles la chaleur du Soleil arrive à chaque climat; & que de cette admirable contextute des couches de la Terre, qui permettent plus ou moins l'issue des émanations du feu central, il résulte sur la surface de la Terre une compensation exacte de la chaleur solaire & de la chaleur terrestre, ce qui néanmoins rendroit les hivers égaux partout aussi-bien que les étés; mais que dans la réalité, comme il n'y a que les étés d'égaux dans tous les climats, & que les hivers y font au contraire prodigieulement

inégaux, il faut bien que ces obstacles, mis à la liberté des émanations centrales, soient encore plus grands qu'on ne vient de les supposer, & qu'ils soient en effet & très-réellement dans la proportion qu'exige l'inégalité des hivers des différens climats? Or qui ne voit que ces per tites combinaisons ne sont point entrées dans le plan du souverain Être, mais seule ment dans la tête du Physicien qui, ne pour vant expliquer cette égalité des étés & cette inégalité des hivers, a eu recours deux suppositions qui n'ont aucun fonde ment, & à des combinaisons qui n'ont pu même à ses yeux avoir d'autre me rite que celui de s'accommoder à sa theo rie; & de ramener, comme il le dit, cette égalité surprenante des étés à un print cipe intelligible? Mais ce principe une fois entendu n'est qu'une combinaison de deux suppositions, qui toutes deux sont de l'or dre de celles qui rendroient possible l'im possible, & dès-lots présenteroient en effet l'absurde comme intelligible.

Tous les Physiciens qui se sont occupés de cet objet, conviennent avec moi que le globe rerrestre possède en propre une aleur indépendante de celle qui lui lent du Soleil; dès-lors n'est il pas évient que cette chaleur propre seroit égale tous les points de la surface du globe, bliraction faire de celle du Soleil, & Wil n'y auroit d'autre différence à cet Bard que celle qui doit résulter du renement de la Terre à l'Équateur, & de on aplatissement sous les pôles? disserence lui étant en même raison à peu-près que les deux diamètres, n'excède pas 1 2 3 0; on sorte que la chaleur propre du sphébide rerrestre doit être de 1230 plus stande sous l'équateur que sous les pôles. la déperdition qui s'en est faite & le lemps du refroidissement doit donc avoir té plus prompt dans les climats septentrionaux, où l'épaisseur du globe est moins grande que dans les climats du midi; mais cette différence de 1/2,30 ne peut pas Produite celle de l'inégalité des émanations centrales, dont le rapport à la chaeur du Soleil en hiver étant :: 50 : 1 dans les climats voisins de l'Équateur, se trouve déjà double au 27.º degré, tri-Ple au 35.º, quadruple au 40.º, décuple Nu 49.º, & 35 fois plus grand au 60.º

degré de latitude. Cette cause qui se présente la première contribue au froid des climats septentrionaux, mais elle est insuffisante pour l'esset de l'inégalité des hivers, putsque cet estet seroit 35 fois plus grand que sa cause au 60. e degré, plus grand encore & même excessif dans les climats plus voisins du pôle, & qu'en même temps il ne seroit nulle part pro-

portionnel à cette même cause.

D'autre côté, ce seroit sans aucun for dement qu'on voudroit soutenir que dans un globe qui a reçu ou qui possède un certain degté de chaleur, il pourroit avoir des parties beaucoup moins chaudes les unes que les autres. Nous connoissons assez le progrès de la chaleur & les phe nomènes de sa communication pour être assurés qu'elle se distribue toujours égale ment, puisqu'en appliquant un corps même froid, sur un corps chaud, celuica communiquera nécessairement à l'autre assez de chaleur pout que tous deux soient bientôt au même degté de temperature L'on manuel de la compensation de la compensati rature. L'on ne doit donc pas supposer qu'il y ait vers le climat des pôles des couches de matières moins chaudes, moins perméables

perméables à la chaleur que dans les autres climats; car, de quelque nature qu'on les voulût supposer, l'expérience nous démontre qu'en un très-petit temps elles seroient devenues aussi chaudes que les autres

Les grands froids du nord ne viennent donc pas de ces prétendus obstacles, qui s'opposeroient à la sortie de la chaleur, ni de la petite différence que doit produire celle des diamètres du sphéroide terrestre, & il m'a paru, après y avoir téstéchi, qu'on devoit attribuer l'égalité des étés & la grande inégalité des hivers à une cause bien plus simple, & qui néanmoins a échappé à tous les Physiciens.

Il est certain que, comme la chaleur propre de la Terre est beaucoup plus grande que celle qui lui vient du Soleil, les étés doivent paroître à très-peu près gaux par-tout, parce que cette même chaleur du Soleil ne fait qu'une petite augmentation au fonds réel de la chaleur propre, & que par conséquent si cette chaleur envoyée du Soleil n'est que 10 de la chaleur propre du globe, le plus ou Tome IX.

moins de séjour de cet astre sur l'horizon; fa plus grande ou sa moindre obliquité sur le climat, & même son absence totale ne produiroit que 1 de différence sur la température du climat, & que des lors les étés doivent paroître, & sont en effet à très-peu près égaux dans tous les climats de la Terre. Mais ce qui fait que les hivers sont si fort inégaux, c'est que les émanations de cette chaleur inter rieure du globe se trouvent en très grande partie supprimés dès que le froid & la gelée resserrent & consolident furface de la terre & des eaux. Comme cette chaleur, qui fort du globe, décroit dans les airs à mesure & en même raison que l'espace augmente, elle a déjà beaut coup perdu à une demi-lieue ou une lieue de hauteur, la seule condensarion de l'air par cette cause suffit pour pro duire des vents froids qui, se rabattant su la surface de la Terre, la resserrent & sa gèlent (c). Tant que dure ce resserrement

⁽c) On s'aperçoit de ces vents rabattus tontes les fois qu'il doit geler ou tomber de la neige; le vent, sans même être très-violent, se rabat par les chemi

de la couche extérieure de la Terre, les émanations de la chaleur intérieure sont tetenues, & le froid paroît & est en etlet très-considérablement augmenté par cette suppression d'une partie de cette chaleur; mais dès que l'air devient plus doux, & que la couche superficielle du globe perd la rigidité, la chaleur retenue pendant tout le remps de la gelée, sort en plus grande abondance que dans les climars où il ne gèle pas; en sorte que la somme des émanations de la chaleur devienr égale & la même par-tout, & c'est par cette taison que les plantes végètent plus vîte, & que les récoltes se font en beaucoup noins de temps dans les pays du nord; c'est par la même raison qu'on y ressent louvent, au commencement de l'été, des chaleurs insoutenables, &c.

Si l'on vouloir douter de la suppression des émanations de la chaleur intétieure par l'effet de la gelée, il ne faut, pour s'en convaincre, que se rapeler des

nées, & chasse dans la chambre les cendres du foyer; cela ne manque jamais d'arriver, sur-tout pendant la buit, lorsque le seu est éteint ou couvert.

faits connus de tout le monde. Qu'après une gelée il tombe de la neige, on la verra se sondre sur tous les puits, les aque ducs, les citernes, les ciels de carrière, les voûtes des sosses souterreines ou des galeries des mines, lors même que ces prosondeurs, ces puits ou ces citernes ne contiennent point d'eau. Les émanations de la Terre ayant leur libre issue par ces espèces de cheminées, le terrein qui en recouvre le sommet n'est jamais gelé au même degré que la terre pleine, il permet aux émanations leur cours ordinaire, & leur chaleur sussitie pour fondre la neige sur tous ces endroits creux, tandis qu'elle subsiste & demeure sur tout le reste de la surface où la Terre n'est point excavée.

Cette suppression des émanations de la chaleur propre de la Terre, se fait non seulement par la gelée, mais encore par le simple ressertement de la Terre, sou vent occasionné par un moindre degré de froid que celui qui est nécessaire pour en geler la surface. Il y a très-peu de pays où il gèle dans les plaines au-delà du 35 me degré de latitude, sur-tout dans l'hémis phère boréal; il semble donc que, depuis

Partie hypothétique. 341

l'Équateur jusqu'au 35. me degré, les émanations de la chaleur terrestre ayant toulours leur libre issue, il ne devroit y avoir presque aucune dissérence de l'hiver à l'été, puisque cette différence ne Pourroit provenir que de deux causes, toutes deux trop petites pour produire un réfulrat sensible. La première de ces causes, est la différence de l'action solaire, mais comme cette action elle-même est heaucoup plus perite que celle de la cha-leur rerrestre, leur différence devient dèslors si peu considérable, qu'on peut la tegarder comme nulle. La seconde cause est l'épaisseur du globe qui, vers le 35. me degré, est à peu-près de 15.00 moindre qu'à l'Équateur; mais cette disserence ne Peut encore produire qu'un très petit effet, qui n'est nullement proportionnel celui que nous indiquent les observations, puisqu'à 35 degrés le rapport des émanations de la chaleur terrestre à la chaleur solaire, est en été de 33 à 1, & en hiver de 153 à 1, ce qui donneroit 186 à 2, ou 93 à 1. Ce ne peut donc être qu'au resserrement de la Terre, occasionné par le froid ou même au froid Piii

produit par les pluies durables qui tont bent dans ces climats, qu'on peut attribuer cette différence de l'hiver à l'été, le ressert rement de la Terre par le froid, supprime une partie des émanations de la chaleur intérieure, & le froid toujours renouvelé par la chûte des pluies, diminue l'intensité de cette même chaleur; ces deux causes produisent donc ensemble la dissérence de l'hiver à l'été.

D'après cet exposé, il me semble que l'on est maintenant en état d'entendre pourquoi les hivers semblent être si différens. Ce point de physique générale n'avoit jamais été discuté; personne, avant M. de Mairan, n'avoit même cherché les moyens de l'expliquer, & nous avons démontré précédemment l'insussifiance de l'explication qu'il en donne; la mienne au contraire me paroît si simple & si bien sondée, que je ne doute pas qu'elle ne soit entendue par les bons esprits.

Après avoir prouvé que la chaleur qui nous vient du Soleil est fort inférieure à la chaleur propre de notre globe; après avoit exposé, qu'en ne la supposant que de 50, le restroidissement du globe à la

température actuelle, n'a pu se faire qu'en 74832 ans; après avoir montré que le temps de ce refroidissement seroit encore plus long, si la chaleur envoyée par le Soleil à la Terre étoit dans un rapport plus grand, c'est-à-dire de ½ ou de ¼ au lieu de ½; on ne pourra pas nous blâmer d'avoir adopté la proportion qui nous patoît la plus plausible par les ratsons physiques, & en même temps la plus convenable, pour ne pas trop étendre & reculer trop loin les temps du commencement de la Nature, que nous avons sixé à 37 ou 38 mille ans, à dater en arrière de ce jour.

J'avoue néanmoins que ce temps, tout considérable qu'il est, ne me paroît pas encore assez grand, assez long pour certains changemens, certaines altérations successives que l'Histoire Naturelle nous démontre, & qui semblent avoir exigé une suite de siècles encore plus longue; je serois donc très-porté à croire, que, dans le réel, les temps ci-devant indiqués pour la durée de la Nature, doivent être augmentés peut-être du double si l'on veut se trouver à l'aise pour l'explication de tous les phénomènes. Mais je le répète, je

m'en suis tenu aux moindres termes, & j'ai restreint les limites du temps autant qu'il étoit possible de le faire, sans con-

tredire les faits & les expériences.

On pourra peut-être chicaner ma théo rie par une autre objection qu'il est bon de prévenir. On me dita que j'ai supposé, d'après Newton, la chaleur de l'eau bouil lante trois fois plus grande que celle du Soleil d'été, & la chaleur du fer rouge huit fois plus grande que celle de l'eau bouillante, c'est-à-dire vingt-quatre vingt-cinq fois plus grande que celle de la température actuelle de la Terre, & qu'il entre de l'hypothétique dans cette suppo-fition, sur laquelle j'ai néanmoins fondé la seconde hase de mes calculs, dont les résultats servient sans doute fort dissèrens; si cette chaleur du fer rouge ou du verre en incandescence, au lieu d'être en esset vingt-cinq fois plus grande que la chaleut actuelle du globe, n'étoit par exemple que cinq ou lix fois aussi grande.

Pour sentir la valeur de cette objection, faisons d'abord le calcul du refroidissement de la Terre, dans cette supposition qu'elle n'étoit dans le temps de l'incandes cence que

cinq fois plus chaude qu'elle l'est aujourd'hui, en supposant comme dans les autres calculs, que la chaleur solaite n'est que 50 de la chaleur tertestre. Cette cha-leur solaire qui fait aujourd'hui compensation de 1/50, n'auroit sait compensation que de 1/50 dans le temps de l'incandes-cence. Ces deux termes ajoutes, donnent 5, qui multipliés par 2 1, moitié de la comme de tous les termes de la diminution de la chaleur, donnent 15 pour la compensation totale qu'a faite la chaleur du Soleil pendant la période entière de la déperdition de la chaleut propte du globe Qui est de 74047 ans. Ainsi, l'on aura 5 que le prolongement du refroidissement qui, pour une chaleur vingt cinq fois plus grande que la température actuelle, n'a été que de 770 ans, auroit été de 888 146 dans la supposition que cette première chaleur n'auroit été que cinq fois plus grande que cette même température actuelle. Cela seul nous fait voit que quand même on voudroit supposer cette chaleur primitive fort au-dessous de vingt cinquil n'en résulteroit qu'un prolongement plus long pour le refroidissement du globe. & cela seul me paroît suffire aussi pour sa

tisfaire à l'objection.

Enfin, me dira-t-on, vous avez calculé la durée du refroidissement des planètes, non-seulement par la raison inverse de leurs diamètres, mais encore par la raison inverse de leur densité; cela seroit sondé si l'on pouvoit imaginer qu'il existe en esset des matières dont la densité seroit aussi disserente de celle de notre globe; mais en existe-t-il? quelle sera, par exemple, la matière dont vous composerez sa turne, puisque sa densité est plus de cinq sois moindre que celle de la Terre?

A cela je réponds, qu'il feroit aisé de trouver, dans le genre végétal, des matières cinq ou six fois moins denses qu'une masse de fer, de marbre blanc, de grès, de marbre commun & de pierre calcaire dure, dont nous savons que la Terre est principalement composée; mais sans sortir du règne minéral, & considérant la densiré de ces cinq matières, on a pour celle du fer 21 10/72, pour celle du marbre blanc 8 15/72, pour celle du grès 7 12/72, pour celles du marbre commun & de la pierre calcaire dure 7 12/72; prenant le terme

moyen des densités de ces cinq matières, dont le globe terrestre est principalement composé, on trouve que sa densité est 10 5 18 s'agit d'inc de trouver une matière dont la densité soit 1 891 1/2, ce qui

est le même rapport de 184, densité de Saturne, à 1000 densité de la Terre. Or cette marière seroit une espèce de pierre ponce un peu moins dense que la pierre ponce ordinaire, dont la densité relative est ici de 1 69 ; il paroît donc que Saturne est principalement compose d'une matière légère semblable à la pierre ponce.

De même, la densité de la Terre étant à celle de Jupirer :: 1000 : 292, ou :: 10 $\frac{5}{18}$: 3 $\frac{1\frac{1}{9}}{1000}$, on doit croire que

Jupiter est composé d'une matière plus

dense que la pierre ponce, & moins dense que la craie.

La densité de la Terre étant à celle de la Lune:: 1000: 702, ou :: 10 5 : 7 215 ; cette planète secondaire est com-Posée d'une matière dont la densité n'est pas tout à fait si grande que celle de la

pierre calcaire dure, mais plus grande que

celle de la pierre calcaire tendre.

La densité de la Terre étant à celle de Mars :: 1000 : 730, ou :: 10 18 : 7 1000, on doit croire que cette planète est composée d'une matière dont la densité est un peu plus grande que celle du grès, & moins grande que celle du marbre blanc.

Mais la densité de la Terre étant à celle de Vénus:: 1000: 1270, ou :: 10 18 $\frac{13}{1000}$, on peut croire que cette planète est principalement composée d'une matière plus dense que l'éméril, & moins dense que le zinc.

Enfin la densité de la Terre étant à celle de Mercure :: 1000 : 2040, 01 :: 10 $\frac{5}{18}$: 20 $\frac{966}{1000}$, on doit croire que

cette planète est composée d'une matière un peu moins dense que le fer, mais plus dense que l'étain.

Hé comment, dira-t-on, la Nature vivante que vous supposez établie par-tout, peut-elle exister sur des planères de fer, d'éméril ou de pierre ponce? Par les mê-mes causes, répondrai-je, & par les mê-mes moyens qu'elle existe sur le globe terrestre, quoique composé de pierre, de grès, de marbre, de fer & de verre. Il en est des autres planètes comme de notre globe, leur fonds principal est une des matières que nous venons d'indiquer, mais les causes extérieures auront bientôt altéré la couche superficielle de cette matière, & selon les différens degrés de chaleur ou de froid, de sécheresse ou d'humidité, elles auront converti en assez peu de temps cette matière, de quelque nature qu'on la suppose, en une terre sé-conde & propre à recevoir les germes de la Nature organisée, qui tous n'ont besoin que de chaleur & d'humidité pour se développer.

Après avoir satisfait aux objections qui paroissent se présenter les premières, il est nécessaire d'exposer les faits & les observations par lesquelles on s'est assuré que la chaleur du Soleil n'est qu'un accessoire, un petit complément à la chaleur réelle qui émane continuellement du globe de

la Terre; & il sera bon de faire voir en même remps comment les thermomètres comparables nous ont appris d'une manière certaine que le chaud de l'été est égal dans tous les climats de la Terre, à l'exception de quelques endroits, comme le Sénégal, & de quelques autres parties de l'Afrique où la chaleur est plus grande qu'ailleurs, par des raisons particulières dont nous parlerons lorsqu'il s'agira d'examiner les exceptions à cette règle générale.

On peut démontrer, par des évaluations incontestables, que la lumière, & par conséquent la chaleur envoyée du Sor leil à la Terre en éré est très-grande en comparaison de la chaleur envoyée par ce même astre en hiver, & que néanmoins, par des observations très-exactes & très réitérées, la dissérence de la chaleur réelle de l'été à celle de l'hiver est fort petite. Cela seul seroit suffisant pour prouver qu'il existe dans le globe terrestre une très-grande chaleur, dont celle du Soles ne fait que le complénent; car en recevant les rayons du Soleil sur le même thermomètre en été & en hiver, M. Amoré

tons a le premier observé, que les plus grandes chaleurs de l'été dans notre clinat ne diffèrent du froid de l'hiver, lorsque l'eau se congèle, que comme 7 diffère de 6, tandis qu'on peut démontrer que l'action du Soleil en été est enviton 66 fois plus grande que celle du Soleil en hiver; on ne peut donc pas douter qu'il n'y ait un fonds de très-grande chaleur dans le globe terrestre, sur lequel, comme base, s'élèvent les degrés de la chaleur qui nous vient du Soleil, & que les émanations de ce fonds de chaleur à la surface du globe ne nous donnent une quantité de chaleur beaucoup plus grande que celle qui nous arrive du Soleil.

Si l'on demande comment on a pu s'assurer que la chaleur envoyée par le Soleil en été est 66 fois plus grande que la chaleur envoyée par ce même astre en hiver dans notre climat; je ne puis mieux répondre qu'en renvoyant aux Mémoires donnés par feû M. de Mairan en 1719, 1722 & 1765, & inserés dans ceux de l'Academie, où il examine avec une attention scrupuleuse les causes de la vicissitude des saisons dans les différens cli-

mats. Ces causes peuvent se réduire à quarre principales; savoir, 1.º l'inclinaison sous laquelle rombe la lumière du Soleil suivant les différentes haureurs de cer astre sur l'horizon; 2.º l'intensité de la lumière plus ou moins grande à mesure que son passage dans l'armosphère est plus ou moins oblique; 3.° la distérente distance de la Terre au Soleil en été & en hiver ; 4.º l'ince galiré de la longueur des jours dans les climats différens. Et en partant du prin cipe que la quantité de la chaleur est proportionnelle à l'action de la lumière, on se démontrera aisément à soi-même, que ces quatre causes réunies, combinées & comparées, diminuent pour notre climat cerre action de la chaleur du Soleil dans un rapport d'environ 66 à 1 du solstice d'été au solstice d'hiver. Et en supposant l'affoiblissement de l'action de la lumière par ces quatre causes, c'est-à-dire, 1.º par la moindre ascension ou élévation du Soleil à midi du solstice d'hiver, en com paraison de son ascension à midi du solstice d'été; 2.° par la diminution de l'intensité de la lumière, qui traverse plus obliquement l'atmosphère au solstice d'hives

N'au solstice d'été; 3.º par la plus grande Proximité de la Terre au Soleil en hiver Ju'en été; 4.º par la diminution de la conunuité de la chaleur produite par la moindte durée du jour ou par la plus longue blence du Soleil au solstice d'hiver, qui, dans notre climat, est à peu-près double de celle du solstice d'été; on ne pourra Pas douter que la différence ne soit en effet très-grande & environ de 66 à 1 dans notre climat, & cette vérité de théorie Peut êtte regardée comme aussi certaine que la seconde vérité qui est d'expérience, & qui nous démontre, par les observations du thermomètre exposé immédiatement aux rayons du Soleil en hiver & en été, que la différence de la chaleur réelle dans ces deux temps n'est neanmoins tout au plus que de 7 à 6; je dis tout au plus, car cette détermination donnée par M. Amontons n'est pas à beaucoup près aussi exacte que celle qui a été faite par M. de Mairan, d'après un grand nombre d'observations ultérieures, par lesquelles Il prouve que ce rapport est :: 32 : 31. Que doit donc indiquer cette prodigieuse inégalité entre ces deux rapports de l'ac-

tion de la chaleur solaire en été & en hi ver, qui est de 66 à 1, & de celui de la chaleur réelle qui n'est que de 32 à 31 de l'éré à l'hiver? N'est-il pas évident que la chaleur propre du globe de la Terre est nombre de fois plus grande que celle qui lui vient du Soleil : il paroît en estet que, dans le climat de Paris, cette chaleut de la Terre est 29 fois plus grande en etc. & 491 fois plus grande en hiver que celle du Soleil, comme l'a déterminé M. de Mairan. Mais j'ai déjà averti qu'on ne devoir pas conclure de ces deux rapports combinés le rapport réel de la chaleur du globe de la Terre à celle qui lui vient du Soleil, & j'ai donné les raisons qui m'ont décidé à supposer qu'on peut est' mer cetre chaleur du Soleil cinquante fois moindre que la chaleur qui émane de la Terre.

Il nous reste maintenant à rendre compte des observations saites avec les thermomètres. On a recueilli, depuis l'année 1701 jusqu'en 1756 inclusivement, le degré du plus grand chaud, & celui du plus grand froid qui s'est sait à Paris chaque année, on en a fait une somme, & l'on a trouve

lu'année commune tous les thermomètres téduits à la division de Réaumur, ont donné 1026, pour la plus grande chaleur de l'été, c'est-à-dire, 26 degrés au-dessus du point de la congélation de l'eau. On a trouvé de même que le degré commun du plus grand froid de l'hiver, a été pendant ces cinquante-fix années de 994, ou de 6 degrés au-dessous de la congélation de l'eau; d'où l'on a conclu, avec raison, que le plus grand chaud de nos étés à Paris, ne diffère du plus grand froid de nos hivers que de $\frac{1}{32}$, pursque 994: 1026 :: 31: 32. C'est sur ce fondement que nous avons dit que le rapport du plus grand chaud au plus grand froid n'étoit que:: 32: 31. Mais on peut objecter contre la précision de cette évaluation le défaut de construction du thermomètre, division de Réaumur, auquel on réduit ici l'échelle de tous les autres, & ce défaut est de ne partir que de mille degrés au dessous de la glace, comme si ce millième degré étoit en esset celui du froid absolu, tandis que le froid absolu n'existe point dans la Nature, & que celui de la plus petite chaleur, devroit être supposé

de dix mille au lieu de mille, ce qui changeroit la graduation du thermomètre. On peut encore dire qu'à la vérité il n'est pas impossible que toutes nos sensations entre le plus grand chaud & le plus grand froid, soient comprises dans un aussi pertintervalle que celui d'une unité sur 32 de chaleur, mais que la voix du sentiment semble s'élever contre cette opinion, & nous dire que cette limite est trop étroite, & que c'est bien assez réduite cet intervalle que de lui donner un huitième ou un septième au lieu d'un trente-deuxième.

Mais quoi qu'il en soit de cette évaluation qui se trouvera peut-être encore trop forte lorsqu'on aura des thermomètres mieux constituits; on ne peut pas douter que la chaleur de la Terre, qui sert de base à la chaleur réelle que nous éprouvons, ne soit très-considérablement plus grande que celle qui nous vient du Soleil, & que cette dernière n'en soit qu'un petit complément. De même, quoique les thermomètres dont on s'est servi pèchent par le principe de leur constituction, & par quelques autres désauts dans leur graduation, on ne peut pas douter de la vérité des faits comparés que nous ont appris les observations faites en disférens pays avec les mêmes thermomètres, construits & gradués de la même saçon, parce qu'il ne l'agit ici que de vérités relatives & de l'ésultats comparés, & non pas de vérités absolues.

Or de la même manière qu'on a trouvé, par l'observation de cinquante-six années successives, la chaleur de l'éré à Paris, de 1026 ou de 26 degrés au-dessus de la congélation, on a aussi trouvé avec les mêmes thermomètres, que cette chaleur de l'éré, étoit 1026 dans tous les autres climats de la Terre, depuis l'équareur jusque vers le Cercle polaire (d); à Mada-Bascar, aux Isles de France & de Bourbon, à l'île Rodrigue, à Siam, aux Indes orientales; à Alger, à Malte, à Cadix, Mont-pellier, à Lyon, à Amsterdam, à Varsovie, à Upsal, à Pétersbourg & jusqu'en Lapponie près du Cercle polaire; à Cayen-

⁽d) Voyez sur cela les Mémoires de fest M. de Reaumur, dans ceux de l'Académie, années 2735 & 2742; & aussi les Mémoires de fest M. de Mairan, dans ceux de l'année 2765, page 223.

ne, au Pérou, à la Martinique, à Carthagène en Amérique & à Panama, enfin dans tous les climats des deux hémisphères & des deux continens où l'on a pu faire des observations, on a constanment trouve que la liqueur du thermomètre s'élevoit également à 25, 26 ou 27 degrés dans les jours les plus chauds de l'été; & de-la résulte le fait incontessable de l'égalité de la chaleur en été dans tous les climats de la Terre. Il n'y a fur cela d'autres ex ceptions que celle du Sénégal, & de quelques autres endroits où le thermomètre s'élève 5 ou 6 degrés de plus c'est-à-dite, à 31 ou 32 degrés; mais c'est par des causes accidentelles & loca les, qui n'altèrent point la vérité des ob-fervations ni la certitude de ce fait général. ral, lequel seul pourroit encore nous de montrer qu'il existe réellement une très grande chaleur dans le globe terrestre, dont l'effet ou les émanations, sont à peu-près égales dans tous les points de sa surface, & que le Soleil bien loin d'être la sphère unique de la chaleur qui anime la Nature, n'en est tout au plus que le régulateur. Ce fait important, que nous consignons

la postérité, lui fera reconnoître la protession réelle de la diminution de la chaeur du globe terrestre, que nous n'avons déterminer que d'une manière hypohétique: on verra, dans quelques siècles, lue la plus grande chaleur de l'été, au eu d'élever la liqueur du thermomètre à 5, ne l'élevera plus qu'à 25, à 24 ou audesfous, & on jugera par cet effet, qui est le résultat de toutes les causes combinées, de la valeur de chacune des causes Patticulières, qui produisent l'esset total de la chaleur à la surface du globe; car indépendamment de la chaleur qui ap-Partient en propre à la Terre, & qu'elle Possède dès le temps de l'incandescence, chaleur dont la quantité est très-considérablement diminuée, & continuera de diminuer dans la succession des temps, indépendamment de la chaleut qui nous vient du Soleil, qu'on peut regarder comme constante, & qui par conséquent fera dans la suite une plus grande com-Pensation qu'aujourd'hui à la perte de cette chaleur propre du globe, il y a encore deux autres causes particulières, qui peuvent ajouter une quantité considé-

rable de chaleur à l'effet des deux premières, qui sont les seules dont nous ayons

fait jusqu'ici l'évaluation.

L'une de ces causes particulières, provient en quelque façon de la première cause générale, & peut y ajouter quelque chose. Il est certain que dans le temps de l'incandescence, & dans rous les siècles subséquens, jusqu'à celui du refroidissement de la Terre, au point de pouvoir la tou cher, toutes les matières volatiles ne pour voient résider à la surface ni même dans l'intérieur du globe; elles étoienr élevées & répandues en forme de vapeurs, & n'ont pu se déposer que successivement mesure qu'il se refroidissoir. Ces matières ont pénétré par les fentes & les crevasses de la Terre à d'assez grandes profondeurs, en une infinité d'endroits; c'est-là le fonds primitif des volcans, qui, comme l'on sait, se trouvent tous dans les hautes montagnes, où les fentes de la Terre sont d'au tant plus grandes, que ces pointes du globe sont plus avancées, plus isolées ce dépôt des matières volatiles du premier âge aura été prodigieusement augmenté par l'addition de toutes les matières combustibles,

combustibles, dont la formation est des ges subséquens. Les pyrites, les soufres, les charbons de terre, les bitumes, &c. ont pénétré dans les cavités de la Terre, & ont produit presque par-tout de grands amas de matières inflammables, & sou-Vent des incendies qui se manifestent par des tremblemens de terre, par l'éruption des volcans, & par les sources chaudes qui découlent des montagnes, ou sourdissent à l'intérieur dans les cavités de la Tetre. On peut donc présumer que ces feux souterreins, dont les uns brûlent, Pour ainsi dire, sourdement & sans explosion, & dont les autres éclatent avec tant de violence, augmentent un peu l'effet de la chaleur générale du glohe. Néanmoins cette addition de chaleur ne peut être que très-petite, car on a observé qu'il fait à très peu près aussi froid au dessus des volcans qu'au-dessus des autres montagnes ala même hauteur, al'exception des temps où le volcan travaille & jette au-dehors des vapeurs enflammées ou des matières brûlantes. Cette cause particulière de chaleur ne me paroît donc pas mériter autant Tome IX.

de considération que sui en ont donné quelques Physiciens.

Il n'en est pas de même d'une seconde cause à laquelle il semble qu'on n'a pas pensé, c'est le mouvement de la Lune au tour de la Terre. Cette planète secondaire fait sa révolution autour de nous en 27 jours un tiers environ, & étant éloignée à 85 mille 325 lieues, elle parcourt une circonférence de 536 mille 329 lieues dans cet espace de temps, ce qui fait un mouvement de 817 lieues pat heure, ou de 13 à 14 lieues par minute; quoique cette marche soit peut-être la plus lente de tous les corps célestes, elle ne laisse pas d'être assez rapide pour produire sut la Terre qui sert d'essieu ou de pivot à ce mouvement, une chaleur considérable par le frottement qui résulte de la charge & de la vîteste de cette planète. Mais il ne nous est pas possible d'évaluer cette quant tite de chaleur produite par cette cause extérieure, parce que nous n'avons rien jusqu'ici qui puisse nous servir d'unité ou de terme de comparaison. Mais si l'on parvient jamais à reconnoître le nombre, la grandeur & la vîtesse de toutes les co

mètes, comme nous connoissons le nombre, la grandeur & la vîtesse de toutes les planètes qui circulent autour du Soleil, on pourra juger alors de la quantité de chaleur que la Lune peut donner à la Terre, par la quantité beaucoup plus grande de seu que rous ces vastes corps excitent dans le Soleil. Et je serois sort porté à croire que la chaleur produite par cette cause dans le globe de la Terre, ne laisse pas de faire une partie assez considérable de sa chaleur propre; & qu'en conséquence il saut encore étendre les limites des temps pour la durée de la Nature. Mais revenons à notre principal objet.

Nous avons vu que les étés sont à très peu près égaux dans tous les climats de la Terre, & que cette vérité est appuyée sur des fairs incontestables; mais il n'en est pas de même des hivers, ils sont très-inégaux, & d'autant plus inégaux dans les distérens climats, qu'on s'éloigne plus de celui de l'Équateur, où la chaleur en hiver & en été est à peu-près la même. Je crois en avoir donné la raison dans le cours de ce Mémoire, & avoir expliqué

Qij

d'une manière satisfaisante la cause de cette inégalité par la suppression des émanations de la chaleur terrestre. Cette suppression est, comme je l'ai dit, occassionnée par les vents froids qui se rabattent du haut de l'air, resserrent les terres, glacent les eaux & renserment les émanations de la chaleur terrestre pendant tout le temps que dure la gelée; en sorte qu'il n'est pas étonnant que le froid des hivers soit en estet d'autant plus grand que l'on avance davantage vers les climats, où la masse de l'air recevant plus obliquement les rayons du Soleil, est pas cette raison la plus froide.

Mais il y a pour le froid comme pour le chaud quelques contrées sur la Terre qui font une exception à la règle générale. Au Sénégal, en Guinée, à Angole, & probablement dans tous les pays où l'on trouve l'espèce humaine teinte de noir, comme en Nubie, à la terre des Papous, dans la nouvelle Guinée, &c. il est certain que la chaleur est plus grande que dans tout le reste de la Terre; mais c'est par des causes locales, dont nous avons donné l'explication dans le troir

sième volume de cet Ouvrage (e). Amsi, dans ces climats particuliers où le vent d'est règne pendant toute l'année, & Passe avant d'arriver sur une étendue de terre très-considérable où il prend une chaleur brûlante, il n'est pas éronnant que la chaleur se trouve plus grande de 5, 6 & même 7 degrés qu'elle ne l'est par-tout ailleurs. Et de même les froids excessifs de la Sibérie ne prouvent rien autre chose, finon que cette partie de la surface du globe est beaucoup plus éle-Vée que toutes les terres adjacentes. Les pays Asiatiques septentrionaux, dit le baron de Strahlenberg, sont considérablement plus élevés que les Européens, ils le sont comme une table l'est en comparaison du plancher sur lequel elle est posée; car lorfqu'en venant de l'ouest & sortant de la Russie on passe à l'est par les monts Riphées & Rymniques pour entrer en Sibérie, on avance toujours plus en montant qu'en descendant (f). Il y a bien

⁽e) Voyez l'Histoire Naturelle, tome III, art. Variétés de l'espèce humaine, page 510 & suiv.

⁽f) Description de l'empire Russien, Traduction

des plaines en Sibérie, dit M. Gmelin, qui ne sont pas moins élevées au-dessus du reste de la terre, ni moins éloignées de fon centre, que ne le sont d'assez hautes montagnes en plusieurs autres régions (g). Ces plaines de Sibérie paroissent être en effet tout aussi hautes que le sommet des monts Riphées, sur lequel la glace & la neige ne fondent pas entièrement pendant l'été: Et si ce même esset n'arrive pas dans les plaines de Sibérie, c'est parce qu'elles sont moins isolées, car cette cir constance locale fait encore beaucoup la durée & à l'intensité du froid ou du chaud. Une vaste plaine une fois échauffée confervera fa chaleur plus long-temps qu'une montagne isolée, quoique toutes deux également élevées, & par cette même raison la montagne une sois refroidie conservera sa neige ou sa glace

plus long-temps que la plaine.

Mais si l'on compare l'excès du chaud
à l'excès du froid produit par ces causes

françoise, tome Ler, page 322, d'après l'Allemand; imprimée à Stockolm en 1730.

⁽g) Flora Siberica , Praf. pag. 18 & 64.

particuliètes & locales, on seta peut-êtte surpris de voir que dans les pays tels que le Sénégal, où la chaleur est la plus grande, elle n'excède néanmoins que de 7 degrés la plus grande chaleur générale, qui est de 26 degrés au-dessus de la congélation, & que la plus grande hauteur à laquelle s'élève la liqueur du thermomètre, n'est tout au plus que de 33 degrés au-dessus de ce même point, tandis que les grands froids de Siberie vont quelquefois julqu'à 60 & 70 degrés au-dessous de ce même point de la congélation, & qu'à Pétersboutg, à Upfal, &c. fous la même latitude de la Šibérie, les plus grands froids ne font descendre la liqueur qu'à 25 ou 26 degrés au-dessous de la congélation; ainsi, l'excès de chaleur produit pat les causes locales n'étant que de 6 ou 7 degrés au-dessus de la plus grande chaleur du reste de la zone tortide, & l'excès du froid produit de même par les causes locales, étant de plus de 40 degrés au dessous du plus grand ftoid, sous la même latitude, on doit en conclure que ces mêmes causes locales ont bien plus d'influence dans les climats froids que dans les climats chauds; quoi-Q iv

qu'on ne voie pas d'abord ce qui peut produire cette grande dissérence dans l'excès du froid & du chaud. Cependant en y réfléchissant, il me semble qu'on peut concevoir aisément la raison de cette disférence. L'augmentation de la chaleur d'un climat tel que le Sénégal, ne peut venir que de l'action de l'air, de la nature du terroir & de la dépression du terrein: cette contrée presque au niveau de la mer, est en grande partie couverte de sables arides; un vent d'est constant, au lieu d'y rafraîchir l'air, le rend brûlant, parce que ce vent traverse, avant que d'arriver, plus de deux mille lieues de terre, sur laquelle il s'échauffe toujours de plus en plus, & néanmoins toutes ces causes réunies ne produisent qu'un excès de 6 ou 7 degrés au-dessus de 26, qui est le terme de la plus grande chaleur de tous les autres climats. Mais dans une contrée telle que la Sibérie, où les plaines sont élevées comme les fommets des montagnes le font au-defsus du niveau du reste de la terre, cette seule ditiérence d'élévation doit produire un effet proportionnellement beaucoup plus grand que la dépression du terrein

du Sénégal, qu'on ne peut pas supposer plus grande que celle du niveau de la mer; car si les plaines de Sibérie sont eulement élevées de quarre ou cinq cents toises au-dessus du niveau d'Upsal ou de Pétersbourg, on doit cesser d'être étonné que l'excès du froid y soit si grand, puisque la chaleur, qui émane de la terre, décroifsant à chaque point comme l'espace augmente, cette seule cause de l'élévation du terrein suffit pour expliquer cette grande différence du froid sous la même latitude.

Il ne reste sur cela qu'une question assez intéressante. Les hommes, les animaux & les plantes peuvent supporter, pendant quelque temps, la rigueur de ce froid extrême, qui est de 60 degrés au dessous de la congélation; pourroient-ils également supporter une chaleur qui seroit de 60 degrés au-dessus; oui, si l'on pouvoit se précaurionner & se metrre à l'abri contre le chaud, comme on sait le faire contre le froid; si d'ailleurs cette chaleur excessive ne duroit, comme le froid excessif, que pendant un petit temps, & si l'air pouvoit pendant le reste de l'année rafraschit la Terre de la même manière que les éma-

nations de la chaleur du globe réchauffent l'air dans les pays froids: on connoît des plantes; des insectes & des poissons qui croissent & vivent dans des eaux thermales, dont la chaleur est de 45, 50, & jusqu'à 60 degrés; il y a donc des espèces dans la Nature vivante qui peuvent supporter ce degré de chaleur, & comme les Nègres sont dans le genre humain ceux que la grande chaleur incommode le moins, ne devroit-on pas en conclure avec assez de vraisemblance, que, dans notre hypothèse, leur race pourroit être plus ancienne que celle des hommes blancs?

FIN du Tome neuf.

TABLE

DES MATIÈRES contenues dans les deux Volumes.

$\boldsymbol{\mathit{A}}$

ACIER. On peut faire de l'acier de fa meilleure qualité sans employer du fer comme on le fait communément, mais seulement en faisant fondre la mine à un seu long & gradué. Preuve de cette vérité par l'expérience, Volume VIII, pages 64 & saiv.

ANNEAU de Saturne. Recherches sur la perte de la chaleur propre de cet anneau, & sur la compensation à cette perte, Volume IX, 195. Sa distance à Saturne est de 55 mille lieues; sa largeur est d'environ 9 mille lieues, & son épaisscur n'est peut-être que de 100 lieues, Ibid. & suiv. Supputation de toutes ses dimensions & du volume de matière qu'il contient, lequel se trouve être trente fois plus grand que le volume du globe de la ferre, 196. Recherches sur la confolidation & le refroidifiement de cet anneau, 198. Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à son Anneau a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé dans le temps de l'incandescence, 204. Il jouira de la même température dont jouir Q vi

aujourd'hui la Terre, dans l'année 126473 de la formation des planètes, 211. Et ne fera refroidi à 1/2 de la chaleur actuelle de la Terre, que dans l'année 252946 de la format on des planètes, Ibid. Il a été la douzième terre habitable, & la Nature vivante y a duré depuis l'année 53711, & y durera jusqu'à l'année 177568 de la formation des planètes, 289. La Nature organisée, telle que nous la connoissons, est en pleine existence sur cet anneau, 297.

ARBRE. Description de l'organisation d'un arbre, Volume VIII, 158. Accroissement des arbres en hauteur & en grosseur, 160. Un gros & grand arbre est un composé d'un grand nombre de cones ligneux, qui s'enveloppent & se recouvernt tant que l'arbre grosset, 161. Comment on connost l'age des arbres. Description des couronnes concent iques ou cercles annuels de la croissance des arbres, Ibid. & suiv. Les couches signeuses varient beaucoup pour l'épaisseur, dans les arbres de même espèce, 163. Le bois des arbres fendus, par l'effort de la gelée, ne se réunit jamais dans la partie sendue, Volume IX, 46. Gerçures dans les arbres; leur origine différente, Ibid.

ARBRES écorés (les) du haut en bas & entièrement dépouillés de leur écorce dans le temps de la sève, ne paroissent pas soussir qu'au bout de deux mois, Volume VIII, 266. Ils deviennent durs, au point que la cognée a peine à les entamer, Ibid. Devancent les autres pour la verdure sorsqu'ils ne meurent pas dans la première année, 267. Raisons pourquoi on doit dé-

des Matières. iij

sendre l'écorcement des bois taillis, & le permettre pour les sutaies, 287.

- ARBRES fuitiers. Moyens de hâter la production des arbres fruitiers lorsqu'on ne se soucie pas de les conserver, Volume VIII, 282.
- ARBRES réfineux, (les) comme les pins, fapins, épicéas; expériences faites fur ces arbres pour en former des cantons de bois, Vol. VIII, 415 & fuiv. Écorcés fur pied ils vivent plus longtemps que les chênes auxquels on fait la même opération, & leur bois acquiert de même plus de force & plus de folidité, 427. Ils font rarement endommagés dans leur intérieur par les fortes gelées, Volume IX, 47.
- ARGENT (l') pur & l'Or pur en larges plaques exposées au soyer d'un miroir ardent, sument pendant du temps avant de se fondre, & cette sumée très apparente qui sort de ces métaux, est une vapeur purement métallique, ou si l'on veut le métal lui-même volatissé; car cette sumée dore & argente les corps qui y sont exposés, Volume VIII, 25 & suir.
- A UBIER. Il faut douze ou quinze ans pour que l'aubier d'un chêne acquierre la même foli-dité que le bois du cœur, Volume VIII, 285. L'épaisseur de l'aubier est d'autant plus grande que le nombre des couches qui le forment est plus petit; explication de ce fait, Volume IX, 22 & suiv. Origine du double aubier ou faux aubier dans les arbres, 36. Il est plus foible, moins parfait & moins pesant que l'aubier ordinaire. Preuve par l'expérience, 1bid. & suiv.

AUBUE. Terre vitrescible dont on doit faire

ufage dans les fourneaux à fondre les mines de fer dans de certains cas, Volume VIII, 84. Elle est préférable aux autres matières vitrescibles dans la fusion du fer, parce que cette terre fond plus aisément que les cailloux & les autres matières vitrifiables, Ibid. & fuir.

$\boldsymbol{\mathit{B}}$

BALANCES. Confidérations fur la précision des balances. — On ignore quelle doit être pout un poids donné la balance la plus exacte, Vol. VIII, 10 & fuir. Les balances très-fensibles sont très capricieuses. — Une balance moins sensible est plus constante & plus sidèle, 14 & 15.

BOIS. Manière dont les arbres croissent & dont le bois se forme, Volume VIII, 159. Dans le bois, la cohérence longitudinale est bien plus consi dérable que l'union transversale, 163 & suiv. Défauts des petites pièces de bois fur lesquelles on 2 voulu faire des expériences pour en reconnoître la force, 164. Dans se même terrein, le bois qui croît le plus vîte cit le plus fort, 176. Expériences sur la pesanteur spécifique du bois, 185. Il y a environ un quinzième de distérence entre la pesanteut spécifique du cœur de chêne, & la pesanteur spécifique de l'aubier, 188. La pesanteur spécifique du bois décroît à très-peu près en raison arithmétique depuis le centre jusqu'à la circonférence de l'arbre, 189. Le bois du pied d'un arbre pese plus que celui du milieu, & celui du milieu plus que celui du fommet, Ibid. Dès que les arbres cessent de croître, cette proportion commence à varier, 190. Preuve par l'expérience que dans les vieus.

thènes au-dessus de l'âge de cent ou cent dix ans, le cœur n'est plus la partie la plus pesante de l'arbre, & qu'en même temps l'aubier est plus solide dans les vieux que dans les jeunes arbres, 191. L'âge où le bois des arbres est dans sa persection, n'est ni dans le temps de la jeunesse ni dans celui de la vieillesse de l'arbre, mais dans l'àge moyen, où les différentes parties de l'arbre sont à peu-près d'égale pesanteur, Ibid. Dans l'extrême vieillesse de l'arbre, le cœur bien loin d'être le plus pesant est souvent plus léger que l'aubier, lbid. Raison pourquoi dans un même terrein il se trouve quelquefois des arbres dont le bois est très-différent en pesanteur & en résistance. — La seule humidité plus ou moins grande du terrein qui se trouve au pied de l'arbre, peut produire cette différence, 225. Le bois des terreins fablonneux a beaucoup moins de pesanteur & de résistance que celui des terreins fermes & argileux. - Preuve par l'expérience, 226. Il y a dans le bois une matière graffe que l'eau dissout fort aisément, & le bois contient des parties ferrugineuses qui donnent à cette dissolution une couleur brune-noire, 346. Dommages que les baliveaux portent au taillis, 360. Le bois des baliveaux n'est pas ordinairement de bonne qualité, Ibid. Le quart de réferve dans les bois des ecclélialtiques & gens de main-morte, est un avantage pour l'État, qu'il est utile de maintenir.-Les arbres de ces réferves ne font pas fujets aux défauts des baliveaux, & ne produisent pas les mêmes inconvéniens. — Moyens de rendre ces réferves encore plus utiles, 362. Expolition du progrès de l'accroissement du bois, 367 & suir. Il n'y a Point de terrein, quelque mauvais, quelque ingrat qu'il paroisse, dont on ne puisse tirer partis même pour planter des bois, & il ne s'agit que de connoître les dissérentes espèces d'arbres qui conviennent aux dissérentes terreins, 388. La quantité de bois de service, c'est-à-dire, de bois partait de chêne, déduction faite de l'aubier, est au même âge des arbres plus que double dans un bon terrein que dans un mauvais terrein, Volume IX, 26.

BOIS, desséchement du bois. Expériences réduites en Tables fur le desséchement du bois, Vol. \ [11] 291 & fuiv. Expériences réduites en Tables sur le temps & la gradation du desséchement, 293. Le bois se réduit par son desséchement aux deux tiers de sa pesanteur. - D'où l'on doit eonclure que la sève fait un tiers de la pesanteur du bois, & qu'ainsi il n'y a dans le bois que deux tiers de parties solides & ligneuses, & un tie s de parties liquides, & peut-être moins, 296. Le denéchement ne change rien ou presque rien au volume du bois, Ibid. Expériences réduites en Tables pour reconnoître si ee desséchement se fait proportion nellement aux surfaces, 297. Le desséchement du bois se sait d'abord dans une plus grande raison que celle des surfaces, ensuite dans une moindre proportion, & enfin il devient absolument moindre pour la surface plus grande, 303. Expériences réduites en Tables pour eomparer le desséehement du bois parfait, qu'on appelle le cœur, avec le delséchement du bois imparfait, qu'on appelle l'all bier, 307. Le bois le plus dense est celui qui se def sèche le moins, 309. Il faut sept ans au moins pour dessécher des solives de 8 à 9 pouces de groffeur, & par consequent il faudroit beaucoup plus du double de temps, c'est-à-dire, plus de quinze

DES MATIÈRES. vij

ems pour dessécher une poutre de 16 à 18 pouces d'équarrissage, 353 & suiv. Le bois de chêne gardé dans son écorce, se dessèche si lentement, que le temps qu'on le garde dans son écorcé, est presque en pure perte pour le desséchement, sbid. Quand le bois est parvenu aux deux tiers de son desséchement, il commence à repomper s'humidité de l'air, & c'est par cette raison qu'il faut garder dans des lieux scrmés les bois secs qu'on veut employer à la menuiscrie, sbid.

Bois, force du bois. Défauts de toutes les expépériences qui avoient été faites sur la force & la résistance du bois, avant celles de l'auteur, Volume VIII, 166 & fuir. Le jeune bois est moins fort que le bois plus âgé; un barreau tiré du pied d'un arbre, réliste plus qu'un barrcau qui vient du sommet du même arbre. — Un barrcau pris à la circonférence près de l'aubier, est moins fort qu'un pareil morceau pris au centre de l'arbre, & le degré de desséchement du bois sait beaucoup à sa rélistance. - Le bois vert casse bien plus difficilement que le bois sec, Ibid. Préparatifs des expériences, pour reconnoître la force relative des pièces de bois de différentes grandeurs & groffeurs. — Les bois venus dans différens terreins, ont des résistances différentes. Il en est de même des bois des différens pays, quoique pris dans des arbres de même espèce, 167. Le degré de desséchement du bois fait varier très-considérablement sa résistance, 169. Description de la machine pour faire rompre les poutres & les folives de bois, & reconnoître par-la leur résistance respective, 170 & Suip. Le bois ne casse

jamais sans avertir, à moins que la pièce ne foit fort petite ou fort sèche, 176. Le bois vert easse plus dissicilement que le bois sec, & en général le bois qui a du ressort résisse beaucoup plus que celvi qui n'en a pas, Ibid. La force du bois n'est pas proportionnelle à fon volume; une pièce double ou quadruple d'une autre pièce de même lo gueur, est beaucoup plus du double ou du quadruple plus forte que la premiere. Il en est de même pour la lor gueur, 177. La iorce du bois est proportion nelle à sa pesanteur, Ibid. Utilité qu'on doit tirer de cette remarque, 178. On peut affurer, d'après l'expérience, que la différence de force d'une pièce sur deux appuis, libre par les bouts, & de celle d'une pièce fixée par les deux bouts dans une muraille bâtie à l'ordinaire, est si petite, qu'elle ne mérite pas qu'on y fasse attention, 179. Dans des bâtimens qui doivent du rer long-temps, il ne faut donner au bois tou au plus que la moitié de la charge qui peut le faire rompre, 180. Moyens d'estimer la diminution que les nœuds font à la force d'une pièce de bois, 182. Les pièces courbes résistent da vantage en oppofant à la charge le côté concave, qu'en opposant le côté convexe, 183' Le contraire ne seroit vrai que pour les pièces qui seroient courbes naturellement, & dont le fil du bois seroit continu & non tranché, 1bid. Un barreau ou une solive résiste bien davantage, lorsque les couches ligneuses qui le cont posent, sont situées perpendiculairement; plus il y a de couches ligneuses dans les bar reaux ou autres petites pièces de bois, plus

DES MATIÈRES.

différence de la force de ces pièces dans ces deux positions est considérable, 198. La force des pièces de bois n'est pas proportionnelle à leur grosseur; preuve par l'expérience, 200. Les pièces de 28 pieds de longueur, sur 5 pouces d'équarrissage, portent 1800 livres ou euviron, avant que d'éclater & de rompre ; celles de 14 pieds de longueur, sur la même grosseur de 5 pouces, portent 5000 livres, tandis que, par la loi du levier, elles n'auroient dû porter que le double des pièces de 28 pieds, 214 & suiv. Il en est de même des pièces de 7 pieds de longueur; elles ne rompent que fous la charge. d'environ 11000 livres, tandis que leur force ne devroit être que quadruple de celle des pièces de 28 pieds oui n'est que de 1800, & par conféquent elles auroient dû rompre sous une charge de 7200 livres, 219. Les pièces de 24 pieds de longueur, fur 5 pouces d'équariffage, celatent & rompent fous la charge de 2200 livres, tandis que les pièces de 12 pieds, & de même groffeur, ne rompent que sous celle de 6000 livres environ, au lieu que, par la loi du levier, elles auroient dû rompre fous la charge de 4400 livres, 222 & suiv. Les pièces de 20 pieds de longueur, sur 5 pouces d'équarrissage, portent 3225 livres, tandis que celles de 10 pieds, & de même groffeur, peuvent porter une charge de 7125 livres, au lieu que, par la loi du levier, elles n'auroient dû porter que 6450 livres, 227. Les pièces de 18 pieds de longueur, sur 5 pouces d'équarrissage, portent 3700 livres avant de rompre, & celles de 9 pieds peuvent porter \$308 livres, tandis qu'elles n'auroient dû porForce des pièces de 6 pouces d'équarriflage.

ter, suivant la règle du levier, que 7400 livres, 229. Les pièces de 16 pieds de longueur, sur 5 pouces d'équarrissage, portent 4350 livres, & celles de 8 pieds, & du même équarrissage, peuvent porter 9787 livres, au lieu que, par la force du levier, elles ne devroient porter que 8700 livres, 230. A mesure que la longueur des pièces de bois diminue, la résistance augmente, & cette augmentation de résistance crost de plus en plus, 231. Les pièces de bois pliées par une forte charge, se redressent presque en enteir, & néanmoins rompent ensuite sous une charge moindre que celle qui les avoit courbées, 235.

La charge d'une pièce de 10 pieds de 10ⁿ gueur, sur 6 pouces d'équarrissage, est le do^u ble & beaucoup plus d'un septième d'une pièce de 20 pieds.

La charge d'une pièce de 9 pieds de lor gueur, est le double & beaucoup plus d'un lixième de celle d'une pièce de 18 pieds.

La charge d'une pièce de 8 pieds de lor gueur, est le double & beaucoup plus d'un cirquième de celle d'une pièce de 16 pieds.

La charge d'une pièce de 7 pieds, est le double & beaucoup plus d'un quart de celle d'une pièce de 14 pieds; ainsi, l'augmentation de la résistance est beaucoup plus grande à proportion que dans les pièces de 5 pouces d'équarissage, 239.

La charge d'une pièce de 10 pieds de longueur & de 7 pouces d'équarriflage, est le double & plus d'un sixième de celle d'une pièce de 18 pieds.

La charge d'une pièce de 9 pieds, est le double & près d'un cinquième de celle d'une

pièce de 18 pieds.

La charge d'une pièce de 8 pieds de longueur, est le double & beaucoup plus d'un cinquième de celle d'une pièce de 16 pieds; ains, non-seulement la résistance augmente, mais cette augmentation accroît toujours à mesure que les pièces deviennent plus grosses, c'est-àdire, que plus les pièces sont courtes, & plus elles ont de résistance, au-delà de ee que suppose la règie du levier; & plus elles sont grosses, plus cette augmentation de résistance est considérable, 246 & suiv.

Examen & modification de la loi donnée par Galilée, pour la réfistance des solides, 253. Table de la rélistance des pièces de bois de ditférentes longueur & groffeur, 255 & fuir. Moyen facile d'augmenter la force & la durée du bois, 262. Le bois écorcé & féché sur pied est touiours plus pesant, & eonfidérablement plus fort que le bois coupé à l'ordinaire. Preuve par l'expérience, 270 & fuir. L'aubier du bois écorcé, est nonseulement plus fort que l'aubier ordinaire, mais même beaucoup plus que le cœur de chêne non écorcé, quoiqu'il foit moins pesant que ce dernier, 274. La partie extérieure de l'aubier dans des arbres écorcés fur pied, est celle qui résiste davantage, 275. Le bois des arbres écoreés & scenes sur pied, est plus dur, plus solide, plus

pefant & plus fort que le bois des arbres abate tus dans leur écorce, d'où l'Auteur croit pour voir conclure qu'il est aussi plus durable, 277. Causes physiques de cet effet, 278. Autres avan tages du bois écorcé & féché fur pied, 285 fuir.

Bois, imbibition du bois. Expériences pour le desséchement & l'imbibition du bois dans l'eau, que l'Auteur a fuivies pendant vingt ans, Vol. VIII, 311 & fuir. Ces expériences démontrent.

1.º Qu'après le delléchement à l'air pendant dix ans, & enfuite au foleil & au feu pendant dix jours, le bois de chêne parvenu au dernier degré de desséci ement, perd plus d'un tiers de son poids lorsqu'on le travaille tout verd, moins d'un tiers lorsqu'on le garde dans son écorce pendant un an avant de le travailler 2.º Que le bois gardé dans son écorce, avant de tre travaillé, prend plus promptement & plus abondamment l'eau, & par conféquent l'hum dité de l'air, que le bois travaillé tout verd. De tail & comparation des progrès de l'imbibition du bois dans l'eau, 331 & fuir. 3.º Quel est le temps nécessaire pour que le bois reprenne au tant d'eau qu'il a perdu de sève en se desséchant, 333. 4.º Le bois plon é dans l'eau, tire non seulement autant d'humidité qu'il contenoit de sève, mais encore près d'un quart au-delà, da différence est de 3 à 5 environ. Un morceau de bois bien sec, qui ne pese que 30 sivres, en pèfera 50 lorsqu'il aura séjourné plusieurs an nées dans l'eau, 334. 5.º Lorsque l'imbibition du bois dans l'eau est plénière, le bois suit fond de l'eau les vicissitudes de l'atmosphère;

DES MATIÈRES. XIIJ

se trouve toujours plus pesant lorsqu'il pleut, & plus léger lor qu'il fait beau. Preuve par une expérience fuivie pendant trois ans, Ibid. Comparaison des progrès de l'imbibition des bois, dont la folidité est plus ou moins grande, 335. Expériences rédui es en Tables sur les variations de la pelanteur du bois dans l'eau, 339 & suiv. Ces expériences démontrent que le bois gardé dans l'eau, en tire & rejette alternativement dans une proportion, dont les quantités sont trèsconsidérables par rapport au total de l'imbibition, 342. Expériences réduites en Tables sur l'imbibition du bois vert, 344. Autres expériences réduites en Tables, & comparaison de l'imbibition du bois fec dans l'eau douce & dans l'eau salée, 346 & suiv. e bois tire l'eau douce en plus grande quantité que l'eau salée, 348. Étant plongé dans l'eau il s'imbibe bien plus promptement qu'il ne se dessèche à l'air, 356.

Bois, plantation des bois. Exposition d'un grand nombre d'essais pour semer & planter du bois, Vol. VIII, 376 & suir. Une plantation de bois par de jeunes arbres tirés des sorêts, ne peut avoir un grand succès, 382 & suir. Au contraire, de jeunes arbres tirés d'une pepinière, peuvent se planter avec succès, Ibid. Exposition des différentes manières de cultiver les jeunes bois plantés ou semés, 391. L'accrossement des jeunes bois, peut indiquer le temps où il saut les receper, 405 & suir.

Bois, semis de bois. Voyez SEMIS DE BOIS.

BOIS taillis. La gelée fait un beaucoup plus grand

tort aux taillis surchargés de baliveaux qu'à ceus où les baliveaux font en petit nombre, Volume VIII, 360. Les coupes réglées dans les bois ne font pas, comme on le croit, le moyen d'en tirer le plus grand produit, 367 & fuir. Dans les bons terreins, on gagnera à retarder les coul pes, & dans ceux où il n'y a pas de fond, il faut couper les bois fort jeunes, Ibid. Avanta ges qu'on peut tirer des bois blancs, tels que le coudrier, le marseau, le bouleau dans l'exploi tation des taillis, 420. Age auquel on doit 105 couper, suivant la nature du terrein, 422. Dif férence de l'accroissement des taillis dans les partics élevées & dans les parties basses du terrein. Observations importantes à ce sujet, 424 & suit Exploitation des taillis en jardinant, Ibid.

(

- C A N O N S de bronze. Les canons de bronze font un bruit au moment de l'explosion qui offense plus l'organe de l'ouïe que celui des canons de fonte de fer, Volume VIII, 115.
- CANONS de fer battu. Raifons que l'on donne pour ne s'en pas servir sur les vaisseaux, Volume VIII, 115.
- CANONS de fonte de fer. Les canons de la marine font de fonte de fer; raifons de cet usage, Volume VIII, 116. Travail de l'Auteur dans la vue de perfectionner les canons de la marine, 120 & faiv. Manière dont on fond les canons de fonte de fer. Préjugés qui faisoient craire dre de fondre des gros canons à un seul four means.

DES MATIÈRES. XV

neau, 121 & fuiv. La pratique de couler les gros canons de fonte de fer à trois ou tout au moins à deux fourneaux comme on l'avoit toujours fait, a été reclifiée par l'Auteur, & on a coulé avec plus d'aisance & d'avantage ces gros canons à un feul fourneau, 122 & fuiv. Raisons pourquoi les carons coulés à deux ou trois fourneaux, font plus mauvais que ceux qu'on coule à un seul fourneau, 123 & fuiv. Causes qui contribuent à la fragilité des canons de fonte de fer, 125. C'est une mauvaise pratique que de leur enlever leur premiere écorce, & de les travailler au Tour, cela diminuc considérablement leur réliftance, Ibidem. Raisons pour & contre les deux pratiques de couler les canons pleins ou creux; il est dissicile de décider laquelle seroit la meilleure , 130 & fuir. Raifons pourquoi la fonte de fer de nos canons de la marine n'a pas la réfiftance qu'elle devroit avoir. - Expériences à ce sujet, qui démontrent qu'on a coulé des fontes tendres pour les canons, uniquement par la raison de pouvoir les force plus aisément, 134 & fuiv. Examen de la fonte, & travail pour refondre les canons envoyés de la forge de la Nouée en Brctagne, 137 & fuir. Les épreuves de la réfifrance des canons par la furcharge de la poudre, font non-seulement fautives, mais même très-défavantageuses, & l'on gâte une pièce toutes les fois qu'on l'éprouve avec une plus forte charge que la charge ordinaire. -Preuve de cette vérité, 141 & suiv. Moyen simple & fûr de s'assurer de leur rélissance, 143. Machine à forer les canons, par M. le marquis de Montalembert, hien présérable à celle de Tome IX.

M. Maritz; expositions de seurs dissérences, 147 & suiv. Précautions à prendre pour qu'is ne tombe dans le moule du canon que de la sonte pure, 149 & suiv. Il n'est pas impossible de purisser la sonte de ser au degré qui seroit nécessaire, pour que les canons de cette matière ne sissent que se tendre au lieu d'éclater par l'explosion de la poudre. — Ce seroit une très-grande découverte par son utilité & pour le salut de la vic des marins, 157.

C A S T I N E. Gros gravier calcaire & fans mélange de terre, dont on doit faire ufage dans les four-neaux à fondre la mine de fer, lorsque ce sont des mines mélécs de matières vitrescibles, & dont on ne doit pas se servir lorsque les mines se trouvent mêlées de matières calcaires, Volume VIII, 84. On pêche presque par-tout par l'excès de castine qu'on met dans les fourneaux, 86.

CHALEUR. Voyez Feu, Vol. VIII, 2. La chaleur est une matière qui ne dissère pas beaucoup de cesse de la lumière elle-même, qui, quand esse est sorte ou réunie en grande quantité, change de forme, diminue de vîtesse, & au lieu d'agir sui se sens de la vue, assed les organes du toucher, 3. Elle produit dans tous ses corps une distation, c'est-à-dire, une séparation entre leurs parties constituantes, Ibid. La diminution du seu ou de la très-grande chaleur se fait toujours à très-peu près en raison de l'épaisseur des corps ou des diamètres des globes de même matière, Vol. IX, 81. La déperdition de la chaleur de quelque degré qu'elle soit, se fait en même raison que l'écour lement du temps, 88.

DES MATIÈRES. Xvij

CHALEUR du fer rouge (la) & du verre en incandescence, est huit fois plus grande que la chaleur de l'eau bouillante, & vingt-quatre sois plus grande que celle du Soleil en été, Vol. IX. 96. Cette chaleur du fer rouge doit être estimée à très-peu près vingt-cinq, relativement à la chaleur propre & actuelle du globe terrestre. Ainst, le globe terrestre, dans le temps de l'incandescence, étoit vingt-cinq fois plus ehaud qu'il ne l'est aujourd'nui, Ibid. & suiv.

CHALEUR du globe terrestre. Dans l'hypothèse que le globe terrestre a été originairement dans un état de liquéfaction causée par le seu, & que ce même globe est principalement composé de trois matieres, favoir, les substances ferrugineuses, calcaires & vitrescibles, il auroit fallu 2905 ans pour le consolider jusqu'au centre, 33911 ans pour le refroidir au point d'en toucher la surface, & 74047 ans pour le refroidir au point de la température actuelle, Volume IX, 81 & suiv. Exposition des différens états & degrés de chaleur par où le globe terrestre a passé avant d'arriver à la température actuelle, 88 & suiv. Le refroidissement du globe a été retardé & en partie compensé par la chaleur du Soleil, & même par celle de la Lune. - Recherches sur ces deux espèces de compensation, 92. Estimation de la chaleur qui émane actuellement de la Terre, & de celle qui lui vient du Soleil, 93 & fuiv. La chaleur qui émane du globe de la Terre, est en tout temps & en toutes saisons bien plus grande que celle qu'il reçoit du Soleil, Ibid. Cette chaleur qui appartient en propre au globe terrestre, & qui en émane à sa Rii

xviij

surface, est cinquante fois plus grande que ceste I qui lui vient du Soleil, 95. Comparaison des différens degrés de chaleur, depuis la température actuelle jusqu'à l'incandescence, 56. Estimation de la compensation qu'a faite la chaleur du Soleil & celle de la Lune, à la perte de la chaleur propre du globe de la Terre, depuis son incandescence jusqu'à ce jour, 58. Recherches de la compensation qu'a pu faire la chaleur en voyée par la Lune à la perte de la chaleur de la Terre, 100. Temps auquel la I une a pu envoyer de la chalcur à la Terre, 101. On doit regarder comme nulle la chaleur que toutes les Flanètes, à l'exception de la Lune, ont pu en voyer à la Terre. - Le temps qui s'est écoulé depuis ceiui de l'incandescence de la Terre, toute perte & compensation évaluée, est réelle ment de 74832 ans, 104. Idée que l'on doit avoir d'une chaleur vingt-cinq fois plus grande ou vingt-cinq fois plus petite que la chaleur actuelle du globe de la Terre, 115 & fuir. Rais fons pourquoi l'Auteur a pris pour terme de la plus petite chaleur 1/13 de la chaleur actuelle de la chaleur actuelle de la Terre, 116. Recherches de la perte de la chaleur propre du globe terrestre: & des compensations à cette perte, 118 & suit Le moment où la chaleur envoyée par le Solell à la Terre, fera égale à la chaleur propre du glo be, ne se trouvera que dans l'année 154018 de la formation des Planètes, 119. La chaleur intérieure de la Terre, est le vrai seu qui nous anime, auquel la chaleur du Soleil ne fait qu'un accessoire, 317. La chaleur propre du globe terref. tre est beaucoup plus forte que celle qui lui vient

DES MATIÈRES. XIX

du Soleil. - Raisons qui paroissent décider que cette chaleur, qui nous vient du Soleil, n'est que de la chaleur propre de la Terre. Si l'on suppofoit cette chaleur du Soleil beaucoup plus grande à proportion, cela ne feroit que reculer la date de la formation des Planètes, & alonger le temps de leur refroidiffement, 327. La déperdition de la chaleur propre du globe terrestre a dû être plus grande fous les pôles que fous l'équateur à peuprès dans la raison de 230 à 231, 334. Exposition des faits & des observations par lesquelles on s'est affuré que la chaleur du Soleil n'est qu'un accessoire, un petit complément à la chaseur réelle qui émane continuellement du globe de la Terre, 349. La postérité pourra, en partant de nos observations, reconnoître dans quelques sièeles, la diminution réelle de la chaleur sur le globe terrestre, 360. Deux causes particulières de chaleur dans le globe terrestre ; la première, l'inflammation des matières combustibles, ce qui ne peut produire qu'une très petite augmentation à la chaleur totale; la seconde, le frottement occasionne dans le globe terrestre par la pression & le mouvement de la Lune autour de la Terre, & cette seconde cause peut produire une augmentation affez confidérable à la chaleur propre du globe terrestre, 362 & suiv.

CHARBON. On doit préférer le charbon de bois de chône pour les grands fourneaux à fondre les mines de fer, & employer le charbon des bois plus doux à la forge & aux affineries, Volume VIII, 92-

CHATAIGNERS. Le bois de chêne blanc a

fouvent été pris pour du bois de châtaigner, Volume VIII, 432.

- CHAUD. Les limites du plus grand chaud de Pété au plus grand froid de l'hiver, sont comprises dans un intervalse, qui n'est qu'un trentedeuxième de la chaleur réesse totale, Volume IX, 324.
- CHAUMES. Différence des chaumes & des friches, Volume VIII, 426.
- CHÉNES. Comparaison de l'accroissement des chênes semés & cultivés dans un jardin, & des chênes semés en pleine campagne & abandonnés sans culture, Volume VIII, 399. Différentes espèces de chênes; observations utiles à ce sujet, 430. Comparaisons du bois de chêne à gros glands au bois de chêne à petits glands, 432. Les chênes sont souvent endommagés par la gelée du printemps dans les forêts, tandis que ceux qui sont dans les haies & dans les autres lieux découverts, ne se sont point du tout. Cause de cet esset, Volume IX, 57.
- CIEUX. Tableau phyfique des cieux, Vol. IX; 301 & fuiv.
- CLIMATS. Dans tous les climats de la Terre, les étés sont égaux, tandis que les hivers sont prodigieusement inégaux. Examen & résutation de l'explication que seû M. de Mairan a donnée de ce fait. Cause réelle de cet effet démontrée par l'Auteur. Les hivers sont d'autant plus inégaux qu'on s'avance plus vers les zones froides, Volume IX, 324 & suiv. Raison pourquoi les plantes végètent plus vîte, & que les récoles

DES MATIÈRES. XXj

se font en beaucoup moins de temps dans les clinats du nord, & pourquoi l'on y ressent souvent au commencement de l'été des chaleurs insoutenables, 337.

- CLOCHES (les) faites de fonte de fer, font d'autant plus sonores que la fonte est plus easfante, & par cette raison il faut leur donner plus d'épaisseur qu'aux eloches faites du métal ordinaire, Volume VIII, 111.
- COAGULATION de la fonte de fer, expériences sur ce sujet, Volume VIII, 30 & suiv.
- Comètes connue, & qu'en conféquence des Comètes s'enfonceroient à une profondeur dix grande qui nous foit connue, & qu'en conféquence ce Comètes s'enfonceroient à une profondeur dix grande qui nous foit connue, & qu'en conféquence ces Comètes s'enfonceroient à une profondeur dix fois plus grande, il y auroit encore un espace foixante-quatorze ou foixante-quince du foixante-quatorze ou foixante-quince du soleil & du fystème de Sirius, 307 & fuir. Raifons qui semblent prouver que les Comètes ne peuvent passer d'un fystème dans un autre, 311.
 - CONSOLIDATION. Les temps nécessaires pour consolider le métal fluide (le ser), font en même raison que celle de son épaisseur.—
 Preuve de cette vérité par l'expérience, Vol. VIII, 35.

Couche ligneuse. Expérience qui démontre la Riv

vraie cause de la différente épaisseur, & de l'excentricité des couches ligneuses dans les arbres. — Cela dépend de la force & de la position des racines & des branches, Volume IX, 8.

COUPES de bois. Voyez BOIS.

D

DILATATION (la) respective dans les différens corps, est en même raison que leur sulbilité, & la promptitude du progrès de la chaleur dans ces mêmes corps est en même raison que leur susibilité. — Preuve par l'expérience, Volume VIII, 5.

\boldsymbol{E}

- E MANATIONS (les) de la chaleur du globe terrestre sont supprimées par la gelée & par les vents froids qui descendent du haut de l'air, & c'est cette cause qui produit la très-grande inégalité qui se trouve entre les hivers des différens climats, Volume IX, 337 & suiv.
- É QUATEUR. Dans le climat de l'Équateur, Pintenfité de la chaleur en été, est à très-peu près égale à l'intensité de la chaleur en hiver. — Et dans ce même climat la chaleur qui émane de la Terre est cinquante sois plus grande que celle qui arrive du Soleil, Volume IX, 93.
- ÉTOILES fixes; ce qui arriveroit si une étoile fixe, qu'on doit regarder comme un Soleil, changeoit de lieu & venoit à s'approcher d'un autre Soleil, Volume IX, 311.

DES MATIÈRES. XXIIJ

F

Fer. Ses qualités, Volume VIII, 66 & faiv. Véritable raison pourquoi l'on ne fabrique que du mauvais ser presque par-tout en France, 8 & fuiv. Le ser, comme tout autre métal, est un dans la Nature. — Démonstration de cette vérité, 86 & faiv. Différence de ce qu'il coûte & de ce qu'on le vend, par laquelle il est démontré qu'il est de l'intérêt de tous les maîtres de forge, de faire du mauvais ser, 106 & faiv. Manière de tirer le ser immédiatement de sa mine sans le saire couler en sonte, 113. Le ser soudé avec d'autre ser, par le moyen du sousre, est une mauvaise pratique, 144 & saiv.

FER chaud (le) transporté dans un lieu obfeur, jette de la lumière & même des étincelles pendant un plus long temps qu'on ne l'imagineroit, Volume VIII, 12 Le fer chaussé à blanc, & qui n'a été malléé que deux fois avant d'être chaussé, perd en se refroidissant 4 de sa masse, 18. Étant parsaitement malléé quatre sois, & parsaitement forgé, ensuite chaussé à blanc, perd en se refroidissant environ 4 de son poids, thid.

FER & matières ferrugineuses. Toutes les matières ferrugineuses qui ont subi l'action du seu, sont attirables par l'aimant, & la plupart des mines de ser en grains, quoique contenant beaucoup de matières serrugineuses, ne sont point attirables par l'aimant, à moins qu'on ne leur sasse auparavant subir l'action du seu, Volume VIII, 53 & suiv.

- FEU (le) ne peut guère exister sans sumière & jamais sans chaleur, tandis que la lumière existe fouvent sans chaleur sensible, comme la chaleur existe encore plus souvent sans lumière, Volume III, I. La chaleur & la lumière font les deux élémens matériels du feu; ces deux élémens réunis ne font que le feu même. & ces deux matières nous affectent chacune fous leur forme propre; c'est-à-dire, d'une manière dissérente, 9 & fuiv. Poids réel du feu; manière de s'en affurer par l'expérience, 15 & suiv. Le feu a, comme toute autre matière, une pesanteul réelle dont on peut connoître le rapport à la balance, dans les substances qui, comme le verre, ne peuvent être altérées par fon action. - La quantité de feu nécessaire pour rougir une masse quelconque, pèle ; ou, si l'on veut, une six centième partie de cette masse, en sorte que si elle pèse iroide six cents livres, elle pèsera chaude fix cents une livres lorfqu'elle fera rouge couleur de teu. - Et fur les matières qui, comme le fer, font susceptibles d'un plus grand degré de feu & chauffées à blanc, la quantité de feu est d'environ - au lieu de - 23 & suiv.
- FLUIDITÉ. Toute fluidité a la chaleur pour cause; & toute dilatation dans les corps doit être regardée comme une fluidité commençante; Volume VIII, 5.
- FONTE de fer, (la) pefée chaude couleur de cerife, perd en se refroidissant environ in de son poids, ce qui fait une moindre diminution que celle du ser sorgé; raison de cette différence, Volume VIII, 21. Les mauvaises sontes de ser

DES MATIÈRES. XXV

coulent plus aisément à l'assinerie que les honnes, 106 & suiv. Description de la bonne sonte de fer & de la mauvaise, 109 & suiv. Sa définition physique; ce n'est point encore un métal, mais un melange de fer & de verre, &c. - Examen des différentes espèces de fontes de ser, 112. Expériences qui démontrent qu'on peut tenir la fonte de fer tres-long-temps en fusion & en très-grand volume dans le creuset du sourneau fans aucun danger, & même avec avantage, 122. La fonte de fer eoulée en masse, comme canons, enclumes, boulets, &c. fe trouve toujours être plus pure à la circonférence qu'au centre de ces masses, 125 & suiv. Cette même fonte en masse cst toujours plus dure à l'extérieur qu'à l'intérieur, Ibid. La fonte de fer de bonne qualité est ordinairement plus difficile à forer que la mauvaise, 134.

FORÊTS. Age auquel on doit abattre les forêts, fuivant les différens terreins, pour en tirer du bois du meilleur service, Volume VIII, 362.

FOURNEAU. Grand fourneau à fondre les mines de fer; sa forme & ses proportions les plus avantageuses, Volume VIII, 90 & suiv. Manière de charger ce fourneau, qu'on doit préférer à toutes les autres, 92 & fuir.

FOURNEAU pour obtenir du fer par coagulation & de l'acier naturel, avec moins de dépense que dans les grands fourneaux, Vol. VIII,

60 & Suiv.

FROID. Pourquoi la plus grande chaleur étant égale en été dans tous les climats, le plus grand froid est au contraire très-inégal, & d'autant plus Rvi

inégal, qu'on approche davantage du climat des pôles, Volume IX, 363 & fuiv. Pourquoi le froid de à ibérie est bien plus grand que celui des autres contrées du nord qui sont sous la même latitude, Ibid.

G

Gelées. Dommage confidérable qu'elles por tent au jeune bois; moyens de prévenir en partie ces dommages, Volume VIII, 366. La gelée du printemps agit fur les bois taillis bien plus vivement à l'exposition du midi, qu'à l'exposition du nord; elle fait tout périr à l'abri du vent, tandis qu'elle épargne tout dans les endroits où il peut passer librement, 367. Disférence des effets de la gelée d'hiver & de la gelée du printemps, Volume IX, 32. Vices produits par la grande gelée d'hiver, qui fe reconnoissent dans l'intérieur des arbres, 35. Expériences qui prouvent démonstrativement que la gelée du printemps fait beaucoup plus de mal'à l'exposition du midi qu'à l'expolition du nord, 53 & suiv. Il y a peu de pays où il gèle dans les plaines audelà du 35.me degré, furtout dans l'hémisphère boreal, 340.

GELIVURE dans l'intérieur des arbres; origine de ce défaut, Volume IX, 43.

GÉODES, (les) ou pierres d'aigle, font de trèsgros grains de mines de fer, dont la cavité est fort grande, Volume VIII, 98.

GLANDS germés. Expériences sur l'amputation de leur pédicule, Volume VIII, 381 & suiv.

DES MATIÈRES. XXVIJ

- GLOBE terrestre: Voyez CHALEUR du Globe terrestre.
- GLOBE terrestre (le) n'a pu prendre sa forme élevée sous l'équateur & abaissée sous les pôles, qu'en vertu de la sorce centrisuge combinée avec celle de la pesanteur; il a par conséquent dû tourner sur son axe pendant un petit temps, avant que sa surface ait pris sa consistance, & ensuite la matière intérieure s'est consolidée dans les mêmes rapports de temps indiqués par les expériences précédentes, Volume VIII, 47 & sur. Le Globe terrestre a été la septième terre habitable, & la Nature-vivante a commencé à s'y établir sans l'année 34771, pour durer jusqu'à l'année 168123 de la formation des planètes, Vol. IX, 286 & suiv.
- GLOBES. Dans des globes de différentes groffeurs, la chaleur ou le feu du plus haut degré, pendant tout le temps de leur incandescence, s'y conserve & y dure en raison de leur diamètre. Preuve de cette vérité par l'expérience, Vol. VIII, 43.
- GRÈS. La plupart des espèces de grès s'égrénant au feu, on ne peut guere leur donner un trèsgrand degré de chaleur tel qu'il le faudroit pour l'incandelcence. — Ils ne gagnent rien au feu & n'y perdent que très-peu de leur poids, Vol. VIII, 23.

H

HÊTRE. (le) La graine de hêtre ne peut pas fortir dans les terres fortes, parce qu'elle pousse au-dehors son enveloppe, au-dessus de la tige naissante: ainsi, il sui faut une terre meuble & sa-

xxviij T A B L E

cile à diviser, sans quoi elle reste & pourrit, Volume VIII, 412.

I

INCANDESCENCE. Il faut une livre de matière ignée, c'est-à-dire une livre réelle de seu, pour donner à six cents livres de toute autre matière, l'état d'incandescence jusqu'au rouge couleur de feu; & environ une livre sur cinq cents, pour que l'incandescence soit jusqu'au blanc ou jusqu'à la fusion, Volume VIII, 27 & suir. Exper riences sur la durée de l'incandescence dans le fer, 38 & fuiv. La durée de l'incandescence est comme celle de la prise de consistance de la matière, en même raison que l'épaisseur des masses. Preuve de cette vérité par l'expérience, 42 & fuiv. Durée de l'incandescence; la plus forte compression qu'on puisse donner à la matière pénétrée de seu autant qu'elle peut l'être, ne diminue que de 1/18 partie la du ée de son incandescence, & dans la matière qui ne reçoit point de compression extérieure, cette durée est en même raison que son épaisseur, 45 & fuiv.

J

JUPITER. (Planète de) Si Jupiter étoit de même denfité que la Terre, il fe feroit comolidé jusqu'au centre en 31955 ans ; refroidi à pouvoir en toucher la surface en 373021 ans ; & à la température actueile de la Terre en 814514 ans ; mais comme sa densité n'est à celle de la Terre que: 292: 1000, il s'est consolicé jusqu'au centre en 9331 ans ; refroidi au point d'en pouvoir toucher la furface en 108922 ans ; & ensin ne de se-

DES MATIÈRES. XXIX

froidira à la température actuelle de la Terre qu'en 237838 ans, Volume IX, 87 & fuir. Recherches fur la perte de la chaleur propre de cette planète, & fur la compensation à cette perte, 131 & suiv. Cette planète ne jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, que dans l'année 240451 de la formation des planètes, 133. Le moment où la chaleur envoyée par le Soleil à Jupiter, se trouvera égale à la chaleur propre de cette planète, n'arrivera que dans l'année 7.0303 de la formation des planètes, 134. La surface que préfente Jupiter à son premier Satellite, est 39032 1 fois plus grande que celle que lui présente le So-Ieil; ainii, dans le temps de l'incandescence, cette groffe planète étoit pour son premier Satellite un astre de feu 39032 ! fois plus g unde que le Soleil, 146 & suiv. Cette planète est la dernière sur laquelle la Nature vivante pourra s'établir, & elle n'a pu encore le faire, à cause de la trop grande chaleur qui subsiste encore aujourd'hui sur cette planète, 290 & fuir. La Nature organisée, telle que nous la connoissons, n'est donc point encore née dans Jupiter, dont la chaleur est encore trop grande pour pouvoir en toucher la surface, 298.

JUPITER, Satellites de Jupiter. Grandeur relative des quarre Satellites de Jupiter, Volume IX, 140 & fuir. Recherches de la compensation faite par la chaleur de Jupiter à la perte de la chaleur prepre de ses Satellites, 143 & fuir. Sarellites de Jupiter

1.er Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce Satellite, & sur la compenfation à cette perte, 145 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter à ce Satellite, a été égale à fa chalcur propre, s'est trouvé dès le temps de l'incandescence, 149 & fuir. Comparaison de la chalcur envoyée à ce Satellite par Jupiter, & de la chaleur envoyce par le Soleil, 151. Ce Satellite ne jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, que dans l'année 222120 de la formation des planètes, 152. Et ce ne fera que dans l'année 444406 de la formation des plunètes qu'il sera retroidi à 1/23 de la température actuelle de la Terre, 157 & suiv. Ce Satellite a été la feizième Terre habitable, & la Nature vivante y a duré depuis l'année 71166, & y durera jusqu'à l'année 311973 de la formation des planètes, 290. La Nature organisée, telle que nous la connoissons, est dans sa première vigueur sur ce premier Satellite de Jupiter, 297.

2.4 Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce Satellite, & sur la compensation à cette perte, 157 & suir. Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter à ce Satellite, s'est trouvée égale à sa chaleur propre, est arrivé dès l'année 639 de la formation des planètes, 162. Il ne jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, que dans l'année 193090 de la formation des planètes, 167 & suir. Et ce ne sera que dans l'année 386180 de la formation des planètes qu'il sera resroidi à — de la température actuelle de la Terre, 169. Ce Satellite a été sa

Satcilites de Jupiter.

quinzième Terre habitable, & la Nature vivante y a duré depuis l'année 61425, & y durera jusqu'à l'année 271098 de la formation des planetes, 290. La Nature organisée, telle que nous la connoissons, est dans sa première

vigueur fur ce Satellite, 297.

3.º Satellite. Recherches fur la perte de la chaleur propre de ce Satellite, & fur la compensation à cette perte, 169. Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter à ce Satellite, s'est trouvée égale à fa chaleur propre, est arrivé dès l'année 2490 de la formation des planètes, 174. Il ne jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, que dans l'année 176212 de la formation des planètes. - Et ce ne sera que dans l'année 352425 de la formation des planètes, qu'il fera retroidi à 11 de la température actuelle de la Terre, 181. Ce Satellite a été la treizième Terre habitable, & la Nature vivante y a duré depuis l'année 56651, & y durera jusqu'à l'année 247401 de la formation des planètes, 289 & fuir. La Nature organisée, telle que nous la connoissons, est en pleine existence sur ce troisième Satellite de Jupiter, 298.

4.e Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce Satellite, & sur la compensation à cette perte, 181 & suivantes. Le moment où la chaleur envoyée par Jupiter'à ce Satellite, s'est trouvée égale à sa chaleur propre, est arrivé dans l'année 15279 de la formation des planètes, 186. Il a joui de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, dans l'année 70296 de la formation des planètes. - Et ce ne sera que dans l'année 140592

de la formation des planètes qu'il fera refroidi à i de la température actuelle de la Terre, 191 & fieir. Ce Satellite a été la cinquième Terre l'abitable, la Nature vivante y a duré depuis l'année 22600, & y durera jusqu'à l'année 98696 de la formation des planètes, 283. La Nature organisce, telle que nous la connolisons, est foible dans ce quatrième Satellite de Jupiter, 298.

T.

LAITIER. La couleur & la qualité du laitier sont les plus surs indices de la bonne ou mauvaise allure d'un fourneau, & de la bonne ou mauvaise proportion de la quantite de mine & de charbon, & du mêlange proportionnel de la matiè e calcaire & de la matière vitrescible.-Defeription de la couleur & de la confifiance d'un bon laitier.—1)illérence entre le laitier & la mine brûlée, Volume VIII, 88 & fuir.

LAVOIRS. Différentes espèces de lavoirs pour les mines de fer en grains, & les usages que l'on en doit faire suivant les différentes espèces de mines, Volume VIII, 78 & fuir.

LUMIÈRE. Voyez FEU.

LUMIÈRE (la) est une matière mobile, élasti tique & pefante comme toutes les autres matie res.—Démonstration de cette vérité, Vol. VIII, 2º

LUNE. Si la Lune étoit de même densité que la Terre, elle se seroit consolidée jusqu'au centre en 792 ans environ; refroidie à pouvoir la toucher, en 9248 ans environ; & à la température actuelle

DES MATIÈRES. XXXII)

de la Terre, en 20194 ans ; mais comme sa denfité n'est à celle de la Terre que :: 702 : 1000, elle s'est consolidée jusqu'au centre en 556 ans; refroidie à pouvoir en toucher la surface, en 6492 ans; & enfin refroidie à la température actuelle de la Terre, en 14176 ans, Volume IX, 81 & Suiv. Évaluation de la compensation que la chaleur du Soleil a faitc à la perte de la chaleur propre de la Lune, & aussi de la compensation que la chaleur du Globe terrestre a pu faire à la perte de cette même chaleur de la Lune, 105 & fuiv. Ceque c'est que cette couleur terne cu'on voit sur la surface de la Lune lorsqu'elle n'est pas éclairée du Soleil, 107. Expériences par le moyen des miroirs d'Archimède, pour se procurer une lumière seize sois plus sorte que celle de la Lune, lumière qui est égale à celle de la Terre envoyée à la Lune, 108. Une lumière seize sois plus sorte que celle de la Lune, équivaut & au-desa à la lumière du jour lorsque le Ciel est couvert de nuages, Ibid. La lumière n'est pas la seule émanation bénigne que la Lune ait reçue de la Terre; car elle en a reçu autrefois beaucoup de chalcur & en reçoit encore actuellement, 109. Estimation du feu que la Terre envoyoit à la Lune dans le temps de l'incandescence, Ibid. Le temps qui s'est écoulé depuis l'incandescence de la Lune jusqu'à son refroidissement à la température actuelle de la Terre, est réellement de 16409 ans, 112. Recherches fur la perte de la chaleur propre de la Lune & de la compensation à cette perte, depuis le temps où la Lune étoit refroidie à la température actuelle de la Terre, jusqu'au temps où elle s'est trouvée refroidie vingt-cinq fois davantage, *Ibid*. Le moment où la chaleur envoyée par le Soleil à la Lune a été égale à la chaleur propre de cette planète, s'est trouvé dans l'amnée 29792 de la formation des planètes, 115-Cette planète a été la seconde Terre habitable, & la Nature vivante n'y a duré que depuis l'année 7515 jusqu'à l'année 72514 de la formation des planètes, 284 & saire. La Nature organisée telle que nous la connoissons, est éteinte dans la Lune depuis 2318 ans, 298 & suiv.

M

MARS. (Planète de) Si Mars étoit de même densité que la Terre, il se seroit consolidé jusqu'au centre en 1510 ans ; refroidi à pouvoir en toucher la surface en 17634 ans, & à la température actuelle de la Terre en 38504 ans; mais comme sa densité n'est à celle de la Terre que :: 730: 1000, il s'est consolidé jusqu'au centre en 1102 ans, refroidi au point d'en pouvoir toucher la surface en 12873 ans, & cosin a la température actuelle de la Terre en 28108 ans, Vol. IX, 84 & 85. Recherches fur la perte de la chaleur propre de Mars, & sur la compensation à cette perte, 128. Cette planète a joui de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre dans l'année 28538 de la formation des planètes, 129. Le moment où la chaleur envoyée par le Soleil à cette planète s'est trouvée égale à sa chaleur propre, a été dans l'année 42609 de la formation des planètes, 130. Mars a été la troisième Terre habitable, & la Nature vivante n'y a duré que depuis l'année 13034 jusqu'à l'année 60326 de

DES MATIÈRES. XXXV

la formation des planètes, 284. La Nature organifée telle que nous la connoiffons, est éteinte dans la planète de Mars depuis 14506 ans, 298.

MARTELAGE. Inconvéniens du martelage dans les bois, Volume VIII, 429.

MERCURE (le) perd sa fluidité à 187 degrés de froid au-dessous de la congélation de l'eau, & pourroit la perdre à un degré de froid beaucoup moindre si on se réduisoit en vapeurs, Vol. VIII, 7 & 8.

MERCURE. (Planète de) Si Mercure étoit de même densité que la Terre, il se seroit consolidé jusqu'au centre en 968 ans ;, refroidi à pouvoir en toucher la surface en 11301 ans, & à la température actuelle de la Terre en 24682 ans ; mais comme sa densité est à celle de la Terre:: 2040: 1000, il ne s'est consolidé jusqu'au centre qu'en 1976 ans 1, refroidi au point d'en pouvoir toucher la furface en 23054 ans, & enfin à la tem-pérature actuelle de la Terre en 50351 ans, Volume IX, 83 & fuiv. Recherches sur la perte de la chaleur propre de cette planète, & fur la compensation à cette perte, 120 & suiv. Cette planète jouissoit de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, dans l'année 54192 de la formation des planètes, 122. Le moment où la chaleur envoyée par le Soleil a Mercure s'est trouvée égale à la chaleur propre de cette planète, a été dans l'année 67167 de la formation des planètes, 124. Mercure a été la sixième Terre habitable, & la Nature vivante a commeneé de s'y établir en l'année 24813, pour y durer jusqu'à l'année 187765 de la formation des

xxxvj T A B L E

planètes, 286. La Nature organisée telle que nous la connoissons, est en pleine existence sur cette planète, 298

MÉTAUX. Tous les métaux & toutes les substances métalliques perdent quelque chose de jeur substance par l'application du seu. Preuve de cette vérité par des expériences, Volume VIII, 25 & fuiv. Explication de la manière dont les métaux, & particulièrement l'Or & l'Argent, se sont més dans le sein de la Terre par sublimation, Ibid. Les métaux & ses minéraux métalliques, si l'on en excepte le ser & ses matières ferrugineuses, ne sont pour ainsi dire, qu'une partie infiniment petite du volume du globe de la Terre, Vol. 1X, 80 & suiv.

MÉTHODE que l'Auteur a fuivie dans toutes fes recherches sur la Nature; c'est de voir les extrêmes avant de considérer les milieux, Vol. VIII, 56 & suiv.

MINES de fer. Il y a deux espèces principales de mines de fer; les unes en roches, les autres en grains, Volume VIII, 52 & 53. Expériences sur la fusion des mines de fer très-distérentes des procédés ordinaires, par un ventilateur au lieu de soufstets, 56 & sur. Toutes les mines de fer en général peuvent donner de l'acier naturel sans avoir passé par les états précédens de sont & de ser, 66. La qualité du ser ne dépend pas de la mine, mais de la manière dont on le traite, Ibid. D'où vient le préjugé que toutes les mines de ser contiennent beaucoup de sous es mines de fer contiennent beaucoup de sous es mines de fer contiennent beaucoup de sous es mines de ser contiennent de mines on peut toujours obtenir du fer de même qualité. Preuve par l'expérience, 72

des Matières. xxxvij

& suiv. Le lavage des mines dans des lavoirs foucés de fer, percés de petits trous, est utile pour certaines espèces de mines, 78 & fuir. 'a mine de fer peut se fondre seule & sans aucune addition ou milange de castine ni d'aubuë, lorsque cette mine est nette & pure. - Il en résulte cependant un inconvénient, c'est qu'une partie de la mine fe brûle; moyens de prévenir cette perte. 86 & suiv. Fulion des mines de fer, avec la plus grande économie à laquelle l'Auteur ait pu parvenir, est d'une livre & demic de charbon pour une livre de bonne fonte de fer, 89 & suir. Les mines de fer qui contiennent du cuivre ne donnent que du fer aigre & caffant, 94 & fuir. Les très-petits grains de mine de fer font spécifiquement plus pefans que les gros grains, & contiennent par consequent plus de ser, 18. Difficultés des essais en grand des mines de fer. - Manière de faire ces esfais, 103 & suiv. Défaut dans la facon ordinaire de fondre les mines de fer, & dans la manière de conduire le fourneau, 106. Defcription des mines de fer qu'on emploie à Ruelle en Angoumois, pour faire les canons de la Marine, 151 & fuir. Dans quel cas le grillage des mines est nécessaire, 156.

MINES de fer cristalisfees (les) doivent la plupart feur origine à l'élément de l'eau, Volume VIII, 55. Celle que l'Auteur a trouvée en Bourgogne, est semblable à celle de Sibéric, qui est une mine cristallisée. — Examen de cette mine, 100 & suiv

MINES de fer en grain (les) qui ne font point atti rables par l'aimant ont été formées par l'élément de l'eau.—Leur origice.—Chaussées à un grand fon dans des vaisseaux clos, elles n'acquièrent point

xxxviij T A B L E

la vertu magnétique, tandis que chaussées à un moindre feu dans des vaisseaux ouverts, clies acquièrent eette vertu, Volume VIII, 53 & Suiv. Elles ne contiennent point de soufre pour la plupart, & par cette raison n'ont pas besoin d'être grillées, avant d'être mises au fourneau, 67. Elles valent mieux & font plus aifées à traiter que les mines de fer en roche. On peut faire en France avee toutes nos mines de fer en grain, d'aussi bons fers que ceux de Suède, 68 & fuir. Expériences & observations à faire sur les mines de fer en grains, avant de les employer pour en faire du fer, 73 & fuir. Dans quel cas on doit cribler & vanner les mines en grain ; avantages de cette méthode. - Il y a très - peu de matières qui retiennent l'humidité aussi long-temps que les mines de fer en grain.—Difficultés de les fécher, &c. 80 & fuir. Comparaison du produit en ser des mines en grain & en roche, 98 & fuiv.

MINES de fer en roche, (les) se trouvent presque toutes dans les hautes montagnes. - Leur différence par la couleur, & leurs variétés.-Toutes les mines de fer en roche de quelque couleur qu'elles foient, deviennent noires par une affez légère calcination, Volume VIII, 52 & fuiv. Elles doivent pour la plupart leur origine à l'élément du feu, 54. Celles de Suède renferment souvent de l'asbeste, Ibid. Courte description des grands travaux néecffaires à leur extraction & préparation avant d'être mises au fourneau de fusion; 68 & fuir. Quoique généralement parlant, les mines de fer en roche, & qui se trouvent en grandes masses solides, doivent leur origine à l'élément du feu, néanmoins il se trouve aussi plufieur3

DES MATIÈRES. XXXIX

sieurs mines de fer en assez grosses masses, qui se sont sormées par le mouvement & l'intermède de l'eau. Manière de reconnoître leur dissérente origine, 155 & suiv.

N

NATURE organise. Voyez les Tables, Vol.IX, 140, 273, 275, 278, 279, 282 & 297.

- NATURE vivante. Il y a des espèces dans la Nature vivante qui peuvent supporter 25, 50 & jusqu'à 60 degrés de chaleur dans les eaux chaudes, Volume IX, 369. On connoît des plantes, des insectes & des possions, qui supportent cette chaleur & vivent dans ces caux, Ibid.
- NÈGRES. Leur race, d'après notre hypothèse, pourroir être plus ancienne que celle des hommes blancs, Volume IX, 370.

0

OISEAUX. On s'est souvent trompé en attribuant à la migration & au long voyage des oiseaux, les espèces de l'Europe qu'on trouve en Amérique ou dans l'orient de l'Asie, tandis que ces oiseaux d'Amérique & d'Asie, tout-à-fait semblables à ceux de l'Europe, sont nés dans leurs pays, & ne viennent pas plus chez nous, que les nôtres vont chez eux, Volume IX, 291 & suiv.

OR. Voyez ARGENT, Volume VIII, 25.

OR. Origine des paillettes d'or que roulent les rivières, Volume V III, 26 & fuiv, Tome IX.

p

PLANETES. Recherches sur le refroidissement des planètes, Volume IX, 79 & fuir. Jupiter & Saturne, quoique les plus éloignées du Soleil, doivent être beaucoup plus chaudes que la Terre, qui néanmoirs à l'exception de Vénus, est de toutes les autres planètes celle qui est actuellement la moins froide, 88. Toutes les planètes, fans même en excepter Mercure, seroient & auroiert toujours été des volumes aufli grands qu'inutiles, d'une matière plus que brute, profondément gelée, & par conféquent des lieux inhabités de tout temps, inhabitables à jamais, fi elles ne renfermoient pas au-dedans d'ellesmêmes des tréfors d'un feu bien supérieur à celui qu'elles reçoivent du Soleil, 317. Nouvelles prenves que les planètes ont été formées de la matière du Soleil, & projetées en même temps hors du corps de cet astre, 318.

PLANÈTES. Densité des planètes relativement à ceile de la Terre.

Saturne & ses Satellites sont composs d'une matière un peu plus dense que la pierre ponce, Volume IX, 346.

Jupiter & ses Satellites sont composés d'une matière plus dense que la pierre ponce, mais

moins dense que la craie, 347.

La Lune est composée d'une matière, dont la densité n'est pas tout-à-lait si grande que celle de la pierre calcaire dure, mais plus grande que celle de la pierre calcaire tendre, Did.

Mars est composé d'une matière, dont la densité est un peu plus grande que celle du grès, & moins grande que celle du marbre blanc, 348.

DES MATIÈRES. xlj

Vénus est composée d'une matière plus dense que l'éméril, & moins dense que le zinc, Ibid.

Enfin Mercure est composé d'une matière un peu moins dense que le ser, mais plus dense que l'étain. — Comment il est possible que toutes ces matières aient pu sormer des couches de terres végétales, Ibidem & suivanies.

- PLANÈTES. Tables du refroidissement des Planètes, &c.
- 1.re Table des temps du refroidiffement de la Terre & des planètes, par laquelle on voit que la Lune & Mars sont actuellement les planètes les plus froides; que Saturne & Jupiter sont les plus chaudes; que Vénus est encore bien plus chaude que la Terre; & que Mercure qui a commencé depuis long-temps à jouir d'une température égale à celle dont jouit aujourd'hui la Terre, est encore actuellement, & sera pour long-temps au degré de shaleur qui est nécessaire pour le maintien de la Nature vivante, tandis que la Lune & Mars sont gelés depuis long-temps, Volume IX, 140.

2 de Table fur le refroidiffement des planètes, 273.

3.e Table qui représente l'ordre des temps de seur consolidation & de seur refroidissement au point de pouvoir les toucher; abstraction faite de toute compensation, 275.

4.e Table qui représente l'ordre des temps de seur consolidation; de seur refroidissement au point de pouvoir les toucher; de seur refroidissement à la température actuelle; & encore de seur refroidissement au plus grand degré de froid que

Sij

puisse supporter la Nature vivante, c'est-à-dire à 1, de la température actuelle, 278 & 279.

- 5.º Table plus exacle des temps du refroidissement des planètes, & de leurs Satellites, 282 & 283.
- 6.º Table du commencement, de la fin & de la durée de l'existence de la Nature organisée dans chaque planète, 297.
- PLANÈTES. Température des Planères. Voyez CHALEUR du globe terrestre, comparée à la chaleur de Jupiter, la Lune, Mars, Mercure, Saturne & Vénus.
- PLUIES (les) diminuent l'intensité de la chafeur des émanations de la Terre, Volume IX, 340 & suiv.

R

RÉSERVES. Quart de réferve. Voyez BOIS.

S

- SATELLITES. Il est plus que probable que les satellites les plus éloignés de leur planète principale, sont réellement les plus grands, de la même manière que les planètes les plus éloignées du Soleil sont aussi les plus grosses, Vol. IX, 141 & fair.
- SATURNE. (Planète de) Si Saturne étoit de même denfité que la Terre, il fe feroit confolidé jusqu'au cent.e en 27597 ans, refroidi à pouvoir en toucher la surface en 322154 ans 1/2, & à la température actuelle en 703446 ans 1/3

DES MATIÈRES. Xliij

mais comme fa denfité n'est à celle de la Terre que:: 184: 1000, il s'est consolidé jusqu'au centre en 5078 ans, refroidi à pouvoir en toucher la surface en 50275 ans, & enfin ne se resroidira à la température actuelle de la Terre qu'en 129434 ans, Volume 1X, 86. Recherches fur la perte de la chaleur propre de cette planète, & fur la compensation à cette perte, 136. Cette planote ne jouira de la même température dont jouit au ourd'hui la Terre, que dans l'ennée 130821 de la formation des planètes, 137. Le moment où la chaleur envoyée par le Soleil à Saturne se trouvera égale à la chaleur propre de cette planète, n'arrivera que dans l'année 430195 de la formation des planètes, 139. Saturne a une vîtesse de rotation plus grande que ceile de Jupiter, puisque dans l'état de liquésaction, sa force centrifuge à projeté des parties de fa masse à plus du double de distance, à laquelle la force centrifuge de Jupiter a projeté celles qui forment la Satellite le plus éloigné. - Et punqu'il est environne d'un Anneau, dont la quantité de matière est encore beaucoup plus considérable que la quantité de matière de fes cinq Satellites pris ensemble, 194 & fuiv. Cette planete a été la quatorzième Terre habitable, & la Nature vivante y a duré depuis l'année 59911, & y durcra jusqu'à l'année 262020 de la formation des planètes, 290. La Nature organisée, telle que nous la connoissons, est dans sa première vigueur sur la planète de Saturne, 298.

SATURNE. Anneau de Saturne. Voyez ANNEAU.

SATURNE. Satellites de Saturne. La grandeur S III Sarelliras de Sarvi

rclative des Satellites de Saturne n'est pas bien constatée; mais, par analogie, l'Auteur supposé ici, comme il l'a fait pour Jupiter, que les plus voisins sont les plus petits, & que les plus éloignés sont les plus gros, Volume I X, 193. Distance des Satellites de Saturne, comparée à la distance des Satellites de Jupiter, 194.

1.er Satellite. Recherches fur la perte de la chaleur propre de ce Satellite, & fur la compensation à cette perte, Volume IX, 211 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par saturne à ce premier Satellite, a été égale à fa chaleur propre, s'est trouvé dans le temps de l'incandescence, 217. Ce ne sera que dans l'année 124490 de la formation des planètes que ce Satellite jouira de la même température dont jouit aujourd'hui fa Terre. - Et il ne fera refroidi à 1 de cette température que dans l'année 248980 de la formation des planètes, 223 & suiv. Ce Satellite a été la dixième Terre habitable, & la Nature vivante y a duré depuis l'année 40020, & y durera jusqu'à l'année 174784 de la formation des planètes, 288. La Nature organisée, telle que nous la connoissons, est en pleine existence sur ce premier Satellite, 298.

2.d Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce Satellite, & sur la compensation à cette perte, 81 & suir. Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce Satellite s'est trouvée égale à sa chaleur propre, a été dans la huitième année après l'incandescence, 230. Et ce ne sera que dans l'année 119607 de la formation des planètes, que

xlvDES MATIÈRES.

ce Satellite jouira de la même température dont jouit au ourd'hui la Terre. - Er il ne fera refroidi à 1 de cette température que dans l'année 239214 de la formaion des pla-nètes, 235 & fair. Ce Satellie a été la neuvième Terre habitable, & la Nature vivante v a daré depuis l'année 38451, & y durera jufqu'à l'année 167928 de la formation des planetes, 287 & fuir. La Mature organisée, telle tence fur ce second Satchite, 298.

3.e Satellite. Recherches sur la perte de la chaseur propre de ce s'atcllite, & sur la compensation à cette perte, 237 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce Satellite a été égale à sa chaleur propre, s'est trouvé dans l'année 631 de la formation des planètes, 242. Ce ne fera que dans l'année 111580 de la formation des planètes, que ce Satellite jouira de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre. — Et il ne ferà re-froidi à ½ de cette température que dans l'année 223160 de la formation des planètes, 247 & fuir. Ce Satellite a été la huitième Terre habitable, & la Nature vivante y a duré depuis l'année 35878, & y durera jusqu'à l'année 156658 de la formation des planètes, 287. La Nature organisse, telle que nous la connoissons, est en pleine existence sur le troissème Satellite de Saturne, 298.

4 e Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce Satellite, & sur la compensation à cette perte, 249 & suir. Le moment,où la chaleur envoyée par Saturne à ce Siv

Satellite a été égale à fa chaleur propre, s'est trouvé dans l'année 6132 de la formation des planètes, 25. E suiv. Ç'a été dans l'année 54505 de la formation des planètes que ce Satellite a joui de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre. — Mais ce ne sera que dans l'année 109010 de la formation des planètes qu'il sera retroidi à in de la température actue de la Terre, 259 E suiv. Ce Satellite a été la quatrième Terre hrbitable, & la Nature vivante y a duré depuis l'année 17523, & y durera jusqu'à l'année 76526 de la formation des planètes, 285. La Nature organisée, telle que nous la connoissons, est prête à s'éteindre dans ce quatrième Satellite, 298.

5.º Satellite. Recherches sur la perte de la chaleur propre de ce Satellite, & sur la compensation à cette perte, 259 & suiv. Ce Satel-Jite a joui de la même température dont jouit aujourd'hui la Terre, dans l'année 15298 de la formation des planètes, 261 & suiv. Le moment où la chaleur envoyée par Saturne à ce Satellite s'est trouvée égale à sa chaleur propre, est arrivé dans l'année 15946 de la formation des planètes, 266. Et il a été refroidi à 1 de la température actuelle de la Terre, dans l'année 67747 de la formation des planètes, 271 & fuir. Ce Satellite a été la première Terre habitable, & la Nature vivante n'y a duré que depuis l'année 4916 jusqu'à l'année 47558 de la formation des planètes, 283. La Nature vivante, telle que nous la connoissons, est éteinte dans ce cinquième Satellite, 298.

SCIENCES. L'un des plus grands moyens d'a-

barejetes de Saturne

DES MATIÈRES. xlvij

vancer les Sciences, c'est d'en persectionner les instrumens, Volume VIII, 11 & suiv.

SEMIS de bois. Détail des différentes manières dont on peut semer les glands, & les raisons de préférence pour telle ou telle autre manière ; le tout prouvé par l'expérience, Volume VIII, 379 & fuir. Dans queile espèce de terrein on doit femer de l'avoine avec les glands, 382 & suiv. Manière de semer & planter dans les terreins fees & graveleux, 385. Expériences pour reconnoître quelles font les terres les ples contraires à la végération, 386. Le gland peut venir dans tous les terreins, 1bid. Munière de semer & de planter du bois en imitant la Nature, qui est auss la moins dispendieuse & la ples sure de toutes. - Preuve par l'observation & par l'expérience, 391 & fuiv. L'abri est l'une des choses les plus nécessaires à la conservation des jeunes plantes, 39+ & fuir. Atbres & arbriffeaux qu'il faut planter pour faire des abris aux jeunes chênes venus de glands dans les premières années, 396. Détail des inconvéniens de la culture des bois femés ou plantés, 399 & fuir. Moyen simple & facile qui equivaut à toute culture, & qu'on doit toujours employer dans tous les eas, 332. Il y a des terreins où il fussit de receper une fois, d'autres où il faut receper deux & même trois fois les jeunes chênes qui proviennent des glands femés, 408 & fuiv. Manière de rétablir les jeunes plants frappés de la gelée, 411. La meilleure manière est de les recepe en les coupant au pied, on perd deux ou trois ans pour en gagner dix ou douze, Ibid. Le chêne, le hêtre & le pin, font les feuls arbres qu'en puisse femer avec succès dans les terreins en friche, & fans culture précédente, 412. Le pin dans les terreins les plus arides, & où la terre n'a que peu ou point de licison; le hêtre dans les terreins mélés de gravier ou de fable, où la terre est encore aisée à diviser; & le chêne dans presque tous les terreins, Ibid & fuir. Toutes les autres espèces d'arbres veulent être semées en pépinière, & ensuite transplantés à l'age de deux ou trois ans, Ibidem. Lorsqu'on veut semer du bois, il faut attendre une année abondante en glands. — Dans les années où le gland n'est pas abondant, les oifeaux, les fangliers, & fur-tout les mulots d'itruisent le semis. — Le nombre des mulots, qui viennent emporter les glands semés nouvellement, est prodigieux, & le dégât qu'ils font est incroyable; exemple à ce sujet, 413 8 fuiv.

- SÈVE. Ce qui arrive lorsqu'on intercepte la sève en enlevant une ceinture d'écorce à l'arbre, Volume VIII, 279. L'interception de la sève Lâte la production des fiuits, & fait durcir le bois, 283 & suiv.
- SIRIUS. Étoile de Sirius. Son énorme distance de notre Soleil, Volume IX, 305 & 306. Idée de comparaison entre le système de Sirius & celui du Soleil, Ibid. & suivantes.
- SOLEIL. La chaleur du Soleil peut être regardée comme une quantité conflante, qui n'a que très-peu varié depois la formation des planètes, Volume, IX, 58 & fuiv. Confidération fur la nature du Soleil, & fur l'origine du feu dont fa masse est pénétrée, 313 & fuiv. La chaleur du

des Matières, xlix

Coleil n'est pas assez forte pour maintenir seule la Nature organisée dans la planète de Mercure, quoique cette chaleur du Soleil y soit beaucoup plus grande que sur aucune autre planète, 315 & suiv. Démonstration que la chaleur seule du Soleil ne sufficiel pas pour maintenir la Nature vivante sur la Terre, ni sur aucune autre planète, 317.

SOUFRE. Lorsqu'on fait couler le fer rouge par le moyen du sousire, on change la nature du fer; ce n'est plus du métal, mais une espèce de matière pyriteuse, Voiume VIII, 144 & suiv.

SYSTÈME du Soleil & des Étoiles fixes. Comment il se pourroit faire qu'il y eût communication d'un système à l'autre, Volume IX, 311 & suiv.

T

TAILLIS. Voyez BOIS taillis & SEMIS.

TEMPÉRATURE. Dans tous les lieux où la température est la même, on trouve non sculement les mêmes espèces de plantes, les mêmes espèces d'insectes, les mêmes espèces de reptiles, sans les y avoir portées, mais ausit les mêmes espèces de poissons, les mêmes espèces de quadrupèdes, les mêmes espèces d'oiscaux, sans qu'is y soient allés, Volume IX, 291. La même température nourrit, produit par-tout les mêmes êtres, Ibid. De la même manière qu'on a trouvé, par l'observation de cinquante-six années successives, la chaleur de l'été à l'aris, de 1026, c'esta-dire, de vingt-six degrés au-dessus de la congélation; on a ausit trouvé avec les mêmes ther-

momètres, que cette chaleur de l'été étoit 1026 dans tous les autres climats de la Terre, depuis l'Equateur jusque vers le cercle polaire; nombre d'exemples à ce sujet, Volume VIII, 357 & Suiv. De ces observations, réfulte le fait incontestable de l'égalité de la plus grande chaleur en été dans tous les climats de la Terre, Volume IX, 357; Pourquoi la chaleur est plus grande au sénégal cu'en aucun climat de la Terre? Explication de la cause particulière qui produit cette exception? 360 & fuir. L'excès de la chaleur produit par les causes locales, n'étant que de 6 ou 7 degrés au-deffus de la plus grande chaleur du reste de la zone torride; & l'excès du froid produit de même par les causes locales, étant de plus de 10 degrés au-deffus du plus grand froid, sous la même latitude au nord, il en réfulte que ces mêmes caufes locales ont bien plus d'influence dans les climats froids que dans les climats chauds; raisons de cette différence d'effets, 366 & suiv-

TEMPÉRATURE des Planères. Degrés de chafeur où elles ont passé successivement. L'oyet CHALEUR du globe terrestre, comparée à celle de Jupiter, la Lune, Mars, Mercure, Saturne & Vénus.

TERREINS ingrats & sériles. I orsqu'on aura des terres tout-à-fait ingrates & siériles où le bois refuse de croître, & des parties de terreins situées dans des petits vallons en montagne, où la gesée supprime les rejetons des chênes & des autres arbres qui quittent leurs seuilles, la manière la plus sère & la moins coûteuse de peupler ces terreins, est d'y planter des jeunes pins à vingt eu vingt-cinq pas ses uns des autres, Vol. VIII, 414 & fair. Un bois de pins exploité convenablement peut devenir un tonds non-feulement aussi fructueux, mais aussi durable qu'aucun autre foncs de bois, 416 & fair.

- THÉORIE. Discussions de la théorie sur la formation des planètes, & solution des objections qu'on peut faire contre cette théorie, Vol. IX, 320 & suiv. Autres objections contre la théorie de l'Auteur sur le restroidissement de la Terre. Réponses satisfaisantes à ces objections, 344 & suiv.
- THERMOMÈTRE. Le degré de la congélation de l'eau, que les constructeurs de thermomètres ont regardé comme la limite de la chaleur, & comme un terme où l'on doit sa suppofer égale à zéro, est au contraire un degré réel de la chaleur. - Puisque c'est à peu-près le point milieu entre le degré de la congélation du mercure, & celui de la chaleur néceliaire pour fondre le bisinut, qui est de 190 degrés audessus de celui de la congélation, Volume VIII. 7 & fuiv. Les thermomètres observés pendant cinquante-six années de suite, ont démontré que la plus grande chaleur en été est de 26 degrés au dessus de la congélation, & le plus grand froid de 6 degrés au-deffous, année commune, Vol. IX, 354 & fuir. Défaut dans la construction du thermomètre de Réaumur, Ibid.
- TREMPE. Différens effets de la trempe sur la fonte, le ser & l'acier, seson les différentes nuances & les différents degrés de cette trempe, Volume VIII, 129. Expériences à ce sujet, 130 & suiv.

U

UNIVER S. L'étendue de l'Univers paroît être fans borne, & le fystème folaire ne fait qu'une province de l'empire universel du Créateur, empire infini comme lui, Volume IX, 305.

V

VAISSEAUX. Mâtures des vaisseaux. Il faudroit faire écorcer & sécher sur pied les sapins que l'on emploie à la mâture des vaisseaux.—Et à l'égard des pièces courbes qu'on emploie à la construction des vaisseaux, il vaut mieux les prendre d'arbres de brins de la grosseur nécessaire pour faire une seule pièce courbe, que de seier ces courbes dans de plus grosses pièces. Preuve par l'expérience, Volume VIII, 428 & suiv.

VENT des fonflets. Conduite du vent dans les grands fourneaux à fondre les mines de fer, Volume VIII, 94 & fuiv.

VÍNUS. (Planète de) Si Vénus étoit de même densité que la Terre, elle se seroit consolidée jusqu'au centre en 27:14 ans, refroidie à pour voir en toucher la surface en 32027 ans, & à la température actueile de la Terre en 6,933 ans; mais comme sa densité est à celle de la Terre:: 1270: 1000, elle ne s'est consolidée jusqu'au centre qu'en 3484 ans \$\frac{1}{22}\$, restroidie au point d'en pouvoir toucher la surface en 40574 ans, & ensin à la température actuelle de la Terre en 88815 ans; Volume 1 X, 85 & suir. Recherches sur la perte de la chalcur propre de

DES MATIÈRES. liij

cette planète, & fur la compensation à cette perte, 124 & suiv. Cette planète jouira de la même température dont jouir aujourd'hui la Terre, dans l'année 91643 de la formation des planètes, Ibid. Le moment où la chalcur envoyée par le Soleil à Vénus se trouvera égale à la chalcur propre de cette planète, ne se trouvera que dans l'aunée 175924 de la formation des planètes, 127. Cette planète a été la onzième Terre habitable, & la Nature vivante y a duré depuis l'année 41069, & y durera jusqu'à l'année 228540 de la formation des planètes, 288 & suiv. La Nature organisée, telle que nous sa connoissons, est en pleine existence sur la planète de Vénus, 298 & suiv.

ERRE (le) pefé chaud coulcur de feu, perd en se refroidissant (1) de son poids, Volume VIII, 23. Expériences sur le temps de la consolidation du verre, 36. Il se consolide plus promptement que la fonte de ser, Ibid. & fuiv.

VIGNES. Quelques moyens d'y prévenir & tempérer les effets de la gelée, Volume IX, 75 & fuiv.

FIN de la Table des Matières.

